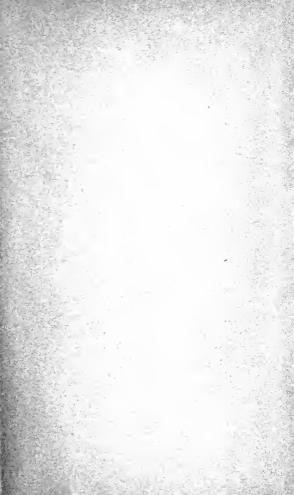




DAVID DUNLAP OBSERVATORY TIBRARY





AVIS TRÈS IMPORTANT.

Depuis 1900, toutes les heures sont exprimées en temps moyen civil compté de 0^h à 24^h et commençant à minuit.

La Table suivante donne la concordance entre le temps moyen civil compté de la façon ordinaire de minuit à midi et de midi à minuit, et le temps moyen civil compté de 0^h à 24^h, à partir de minuit.

h			1 h	
0	minu	it	12	midi .
1	ı b du	matin	13	it du soir
2	2	>>	14	2 0
3	3	13	15	3 »
4	4	>>	16	4 "
5	5	35	17	5 »
6	6	30	18	6
7	7	b	19	7 »
8	8)»	20	8 .
9	9	» ·	21	9 .
10	rio.))	22	10 "
11	11	33	23	11 . 8 8 .

Nota. — Le Ministère des Postes et Télégraphes sinsi que plusiours horsires de chemins de fer, particulièrement à l'Étranger, ont adopté ce mode de division du temps pour éviter les désignations de matin et de seir, conduisant à des erreurs.

ANNUAIRE

POUR L'AN 1911,

PUBLIÉ

PAR LE BUREAU DES LONGITUDES.

Avec des Notices scientifiques.

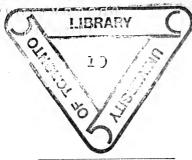


PARIS,

GAUTHIER-VILLARS,

IMPRIMEUR-LIBRAIRE DU BUREAU DES LONGITUDES, Quai des Grands-Augustins, 55.

740



PARIS. - IMPRIMERIE GAUTHIER-VILLARS, Quai des Grands-Augustins, 55.

Alma.

7.1

AVERTISSEMENT.

Le Bureau des Longitudes, institué par la Convention nationale (loi du 7 messidor an III; 25 juin 1795), se compose de treize membres titulaires, savoir : trois membres de l'Académie des Sciences, cinq astronomes, trois membres appartenant au département de la Marine, un membre appartenant au département de la Guerre, un géographe; d'un artiste ayant rang de titulaire; de trois membres en service extraordinaire; d'un membre adjoint et de deux artistes adjoints. En outre, vingt correspondants sont institués près du Bureau des Longitudes, dont douze peuvent être choisis parmi les savants étrangers. (Décrets des 15 mars 1874, 30 avril 1889 et 14 mars 1890.)

Son bureau, nommé chaque année par décret du Président de la République, se compose d'un président, d'un vice-président et d'un secrétaire choisis

parmi ses membres titulaires.

Le Bureau des Longitudes rédige et publie, annuellement et trois années à l'avance, la Connaissance des Temps, à l'usage des astronomes et des navigateurs, et, depuis 1889, un Extrait de la Connaissance des Temps à l'usage des écoles d'hydrographie et des marins du commerce. Il rédige, en outre, des Annales ainsi qu'un Annuaire qui, aux termes de l'article IX de son règlement, doit être « propre à régler ceux de toute la République ».

Il est institué en vue du perfectionnement des diverses branches de la science astronomique et de leurs applications à la géographie, à la navigation et à la physique du globe, ce qui comprend : 1º les améliorations à introduire dans la construction des instruments astronomiques et dans les méthodes d'observation, soit à terre, soit à la mer; 2° la rédaction des instructions concernant les études sur l'astronomie physique, sur les marées et sur le magnétisme terrestre; 3º l'indication et la préparation des missions jugées par le Bureau utiles au progrès des connaissances actuelles sur la figure de la Terre, la physique du globe ou l'astronomie; 4º l'avancement des théories de la mécanique céleste et de leurs applications; le perfectionnement des Tables du Soleil, de la Lune et des planètes; 5° la rédaction et la publication, dans ses Annales, des observations astronomiques importantes, communiquées au Bureau par les voyageurs, astronomes, géographes et marins.

Sur la demande du Gouvernement, le Bureau des Longitudes donne son avis : 1° sur les questions concernant l'organisation et le service des observatoires existants, ainsi que sur la fondation de nouveaux observatoires; 2° sur les missions scientifiques confiées aux navigateurs chargés d'expéditions lointaines.

L'Annuaire, dont la publication rentre dans les attributions du Bureau des Longitudes, parut, pour la première fois, en 1796; il se rapportait à l'an V (1796-1797).

Depuis 1900, toutes les dates et heures sont exprimées en temps civil moyen compté de 0^h à 24^h à partir de minuit; la concordance avec l'ancienne division est indiquée sur une Table imprimée sur papier bleu en tête de l'Annuaire.

Conformément aux nouvelles dispositions adoptées en 1904, le présent tunuaire contient des Tableaux détaillés relatifs à la Métrologie, aux Monnaies, à la Géographie et à la Statistique, ainsi qu'à la Météorologie, et ne contient pas en revanche de données physiques et chimiques. Ce sera le contraire pour l'Annuaire de 1912, qui donnera les Tableaux se rapportant à la Physique et à la Chimie, mais ne contiendra pas ceux relatifs à la Géographie et Statistique, etc., figurant dans le présent Volume. La même alternance sera observée les années suivantes.

Partie astronomique. - En vertu du même principe, on a inséré dans le présent Annuaire, les Tables pour le calcul des altitudes par le baromètre, les parallaxes stellaires, les étoiles doubles dont l'orbite a été calculée, les étoiles doubles spectroscopiques, les mouvements propres, et enfin la spectroscopie stellaire, que M. de Gramont a remaniée entièrement. Mais on a supprimé les cadrans solaires, la physique solaire et le Tableau des petites planètes; toutes ces matières seront développées en 1912. Les éléments des grosses planètes et ceux de la Lune ont été ramenés à 1900; on a ajouté les termes séculaires. M. Schulhof a donné une Note très détaillée sur les comètes apparues en 1909 et en particulier sur la comète de Halley. Mais il a fallu renoncer à continuer les Tableaux relatifs aux étoiles variables, dont le nombre s'accroît d'une manière trop rapide.

Partie géographique et statistique. — MM. Levasseur et March ont mis à jour l'ensemble des Tableaux se rapportant à la géographie statistique, dont les données, puisées en grande partie aux sources officielles les plus récentes, offrent un résumé aussi exact que possible de la géographie statistique des divers pays. Le Tableau des positions géographiques contient maintenant tous les chefs-lieux d'États ou de gouvernements. On a ajouté, pour l'Europe : 1º la population par âge et par sexe des différents États pour 1900; 2º un Tableau des naissances, mariages et décès pour 1900. Dans la partie réservée à la France, il a été ajouté : 1º un Tableau de la superficie et de la population depuis 1801; 2º le mouvement de la population depuis 1801; 3º la population par âge et par sexe d'après les recensements de 1851 à 1901. On y trouve aussi le mouvement de la population de l'Algérie et de la Tunisie, et la progression de la population des villes d'Algérie.

Monnaies. Poids et Mesures. — La partie relative aux monnaies a été refondue par M. Rocques-Desvallées. Les Tableaux ont été revus et tenus à jour.

Dans la Métrologie, on trouvera les poids et mesures du Japon et ceux de la Chine (décret du 29 août 1908). Il a été ajouté aussi une Note sur le carat métrique, obligatoire en France à partir du 1° janvier 1911.

Météorologie. — On a ajouté deux Tableaux : 1° température mensuelle à Paris de 1851 à 1910; 2° hauteur mensuelle de la pluie tombée à Paris de 1851 à 1910.

NOTICES.

Note sur la XVIº Conference de l'Association géodésique internationale, par M. H. Poincaré.

L'éclipse de Soleil du 17 avril 1912, par M. G. Bigourdan.

Notice nécrologique sur M. Bouquet de la Grye, par M. H. Poincaré.

Discours prononcés par MM. Poincaré et Baillaud aux funérailles de M. P. Gautier.

La Commission de l'Annuaire :

Poincaré, Président. Lippmann, Radau.

TABLE DES PRINCIPAUX CHAPITRES.

	Pages
Calendriers	3
Phénomènes célestes	75
Soleil	96
Lune	113
Terre	127
Planètes	183
Satellites	191
Comètes	198
Étoiles,	221
Données géographiques, statistiques, et	c.
Géographie	279
Heure légale en France et à l'étranger	483
Tables de mortalité	491
Monnaies	503
Poids et Mesures	551
Tables d'intérêt et d'amortissement	591
Météorologie	623

SIGNES ET ABRÉVIATIONS.

PHASES DE LA LUNE.

N. L. Nouvelle Lune.
 D. P. L. Pleine Lune.
 D. Q. Dernier Quartier.

ABRÉVIATIONS.

h.. heure.
m. minute
s.. seconde de temps.
de temps.
o.. degré.
'... minute
"... seconde d'arc.

SIGNES DU ZODIAQUE.

0 γ le Bélier... 0 6 Δ la Balance... 186
1 ∀ le Taureau... 30 7 m le Scorpion... 210
2 Π les Gémeaux... 60 8 ↔ le Sagittaire. 240
3 ⊕ le Cancer... 90 9 ₺ le Capricorne 270
9 Q le Lion... 120 10 ≡ le Verseau... 300
5 m la Vierge... 150 111 χ les Poissons. 330

o le Soleil. | (la Lune.

PLANÈTES.

 ∑ Mercure.

 Q Vénus.

 ∑ Jupiter.

 ¬ Neptune.

 ¬ Neptune.

ASPECTS.

- Quadrature de deux astres dont les longitudes différent de 90°.
- 9 Opposition de deux astres dont les longitudes diffèrent de 180°.
- Nœnd ascendant.
- 8 Nord descendant.

ARTICLES PRINCIPAUX DU CALENDRIER POUR L'AN 1911

Année 1911 du calendrier grégorien, établi en octobre 1582, depuis 328 ans; elle commence le dimanche 1er janvier.

1911 du calendrier julien, commence 13 jours plus tard, le samedi 14 janvier.

nto du calendrier républicain français, commence le vendredi 23 septembre 1910, et l'an 120 commence le dimanche 24 septembre 1911.

5671 de l'ère des Juiss, commence le mardi 4 octobre 1910, et l'année 5672 commence le samedi 23 septembre 1911.

1328 de l'hégire, calendrier ture, commence le jeudi 13 janvier 1910, l'année 1329 commence le lundi 2 janvier 1911, et l'année 1330 commence le vendredi 22 décembre 1911, suivant l'usage de Constantinople.

1627 du calendrier cophte, commence le dimanche 11 septembre 1910, et l'aunée 1628 commence le mardi 12 septembre

1011.

47 du 76° cycle du calendrier chinois, commence le jeudi 10 février 1910, et l'année 48 commence le lundi 30 janvier 1911.

6624 de la période julienne.

Éléments du Comput.

Nombre d'or.... 12 Lettre dominicale.. A Cycle solaire... 16 Indiction romaine.. 9

Fêtes mobiles et jours fériés.

1^{er} janvier.
| Păques, 16 avril.
| Lundi de Păques, 17 avril.
| Ascension, 25 mai.
| Pentecôte, 4 iuin.

Lundi de la Pent., 5 juin. Fête Nationale, 14 juillet. Assomption, 15 août. Toussaint, 1^{er} novembre. Noël, 25 decembre.

ÉPOQUES, DANS L'ANNÉE GRÉGORIENNE 1911, des fêtes du calendrier

		_	
RUSSE (julien)	ISRAÉLITE	MUSCLMAN	DATES
Noël J. de l'an Épiph. Septuag.	Jeûne de Tébeth	Jour de l'an	Lun. 2 jan Sam. 7 jan Mar. 10 jan Sam. 14 jan Jeu. 19 jan Dim. 19 fév
Annonc. Pâques St-Georg.	Jeûne d'Esther Pourim Pâques	Naiss.duProph.	Mer. 8 ma Lun. 13 ma Mar. 14 ma Ven. 7 avi Jeu. 13 avi Dim. 23 av Sam. 6 ma
Ascens. Trinité Toussaint N.stJB.	Pentecôte		Jeu. 1 jui Ven. 2 ju Dim. 11 ju Dim. 18 ju Ven. 7 ju
Transfig.	J ^{ne} de Tamouz Jeûne d'Ab	Asc. du Proph.	Jeu. 13 ju
Nat.ND.	Nouvel an	1 er ramadan	Sam. 26 ac Jeu. 21 sc Sam. 23 sc
	J ^{ne} de Guedaliah Expiation Tabernacles Allégresse	30 ramadan Grand Beïram	Dim. 24 so Lun. 25 so Lun. 20 Sam. 70 Dim. 150
Présent. S'-Cath. Avent		Petit Beïram	Sam. 2 c Lun. 4 d Jeu. 7 d Dim. 10 c
	Dédicace Joune de Tébeth	Jour de l'an	Sam. 16 (Ven. 22 (Dim. 31 (

ANNUAIRE POUR L'ANNÉE GRÉGORIENNE 1911.

Dans les Tableaux qui suivent, les dates sont exprimées en temps moyen civil de Paris, dont le jour commence à minuit moyen et se compte sans interruption de oh à 24h (1).

Le temps moyen civil à midivrai est l'heure qu'une pendule bien réglée sur le temps moyen doit marquer lorsque le centre du Soleil vrai est au méridien de Paris, lorsqu'il est midi au cadran solaire.

A midivrai, l'heure vraie est toujours 12 heures; mais l'heure moyenne ou le temps moyen à midivrai peut être au-dessus ou au-dessous de 12 heures d'environ un quart d'heure. L'heure moyenne à midivrai tient, à 1 minute ou 2 près, le milieu entre les heures moyennes du lever et du coucher du Soleil.

La Lune a un grand mouvement propre, d'occident en orient, qui retarde sans cesse son retour au méridien. Le temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs de la Lune au méridien est en moyenne de 24^h 50^m 30^s. Le passage retarde donc d'un jour au suivant d'environ 50^m. C'est par suite de ce retard que l'on ne trouve pas de passage de la Lune au méridien, de lever ou de concher, pour certains jours. Ainsi le 14 janvier il n'y a pas de passage de la Lune au méridien, ce qu'indique le trait horizontal. On voit de même que le 21 janvier il n'y a pas de lever de la Lune et que le 8 il n'y a pas de coucher.

Les données fournies dans ces tableaux se rapportent au centre des astres et les levers et couchers à l'horizon vrai de Paris; pour les planètes, l'unité de distance est la distance moyenne de la Terre au Soleil.

⁽⁴⁾ Il importe de remarquer ce changement: depuis 1900, le jour civil n'est plus, comme précèdemment, partagé en deux parties de douze heures chacune.

8		so	LEIL	- Jan	vier 1	911.
Jour du mois	JANVIER 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	COU- CHER	ASC. droite à midi nюyen	pécun. australe à midi moyen
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 16 16 17 18 19 20 21 22 22 23 24 25 26 6 27 28 29 30 30 3 1	M. S. Rigobert. J. S. Siméon Stylite. V. EPIPHANIE. S. Noces. D. S. Lucien, m. L. S. Julien, m. M. S. Guillaume. M. S. Théodose le C. J. S. Arcade. V. Bapl. de JC. S. Hilaire. D. S. Maur. L. S. Marcel. pape. M. S. Antoine. M. Ch. de S. Pierre J. S. Pontien. V. S. Sébastien. S. Ste Agnés. D. S. Vincent. L. S. Raymond. M. S. Babylas, év. M. Conv. de S. Paul J. S. Polycarpe, év. V. S. Jean Chrysol S. S. Charlemagne.	7.555 7.555 7.555 7.555 7.555 7.555 7.555 7.555 7.554 7.544 7.444	12. 3.48 12. 4.16 12. 4.44 12. 5.11 12. 5.38 12. 6.56 12. 7.21 3.12. 7.46 3.12. 7.46 3.12. 8.33 12. 8.33 12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 8.35 2.12. 12. 13. 3 2.12. 13. 3 2.12. 13. 3 2.12. 12. 3 3. 12. 12. 13. 3 3. 12. 12. 13. 3 4. 12. 12. 13. 3 4. 12. 12. 13. 3 5. 12. 13. 3 5. 12. 13. 3	16.12 16.13 16.14 16.15 16.16 16.16 16.23 16.23 16.23 16.25 16.33 16.33 16.33 16.33 16.33 16.34 16.33 16.34 16.35 16.36	18.57 19.1 19.1 19.10 19.14 19.33 19.27 19.33 19.27 19.36 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.45 19.20 19.36 20.10 8 20.16 20.27 4 20.31 8 20.36 8 20.36 9 20.48 19.20 1	-23. 0 -22.54 -22.43 -22.43 -22.29 -22.21 -22.13 -21.56 -21.47 -21.37 -21.27 -2

Le jour est de 8^h 15^m le 1^{ee} et de 9^h 1^{-m} le 31. Il croît pendant ce mois de 1^h 2^m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Janvier 1911.

du mois	Te	mps mo	yen civil	A minuit moyen			
Jour du n	LEV E R	PASSAGE au méridien	COUCHER	lour /	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE
1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 8 29 30	11.30 11.46 12.27 12.56 13.36 14.30 15.40 17.1 18.23 19.44 21.0 22.13 23.23 0.32 1.40 2.49 3.57 6.58 7.41 8.14	2.13 3.3 3.49 4.32 5.14 5.55 6.3 7.21 8.56 9.47 10.40 11.33 12.24	16.35 17.42 18.55 20.10 21.25 22.40 23.56 1.15 2.3.7 4.3	2 3 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 11	h m 18.58 19.53 20.46 21.38 22.28 23.17 0.5 0.53 1.43 2.35 2.35 2.35 4.33 5.37 6.44 7.49 10.42 11.31 12.17 13.2 13.46 14.30 15.16 16.55 17.47 18.42 19.37 20.31	-26.59 -25.43 -23.11 -14.53 -9.31 -14.53 -9.31 +2.34 +8.45 +14.39 +19.51 +23.56 +26.28 +27.6 +25.49 +22.49 +18.30 -14.15 -18.40 -22.5 -26.45 -27.9 -26.45 -23.39	54.45 55.32 56.0 56.31 57.42 58.58 59.34 60.25 60.
31	8.40	13.14	17.58	2	31.24	-20.31	1 56.14

P. Q. le 8 à 6^h 29^m
P. L. le 14 à 22^h 35^m

D. Q. le 22 à 6^h 30^m **N. L.** le 30 à 9^h 54^m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés a l'horizon de Paris.

18		so	LEIL	- Févi	rier 1	911.
Jour du mois	FÉVRIER 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	GOU- CRER	Asc. droile à midi moyen	à midi
1 2 3 4 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 8 19 20 12 22 23 24 25 6 6 7 8	V. S. Théodule S. S. Siméon, év D. Sexagesine L. S. Eucher, év M. S. Pépin M. Ste Isabelle J. S. Mérault, abbé. V. S. Mathias. S. S. Taraise. D. Quinquagésine. L. Ste Honorine	7.33 7.31 7.30 7.28 7.26 7.25 7.21 7.17 7.17 7.17 7.17 7.17 7.17 6.58 6.56 6.56 6.56 6.56	12.14.25 12.14.24 12.14.31 12.14.18 12.14.14 12.14.10 12.14.5 12.13.59 12.13.39 12.13.30 12.13.32 12.13.32	16.56 16.59 17. 1 17. 2 17. 5 17. 7 17. 7 17. 19 17.14 17.16 17.17 17.19 17.21 17.22 17.24 17.35 17.34 17.35 17.35 17.35	21. 0 21. 4 21. 8 21. 16 21. 20 21. 21 21. 36 21. 36 21. 44 21. 56 22. 3 22. 7 22. 15 22. 15 22. 15 22. 26 22. 30 22. 3	
		1				

Le jour est de 9^h 20^m le 1^{er} et de 10^h 50^m le 28. Il croît pendant ce mois de 1^h 30^m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Février 1911.

mots	Ter	nps mo	yen civil		A minuit moyen			
Jour du	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	ин п	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE	
1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 12 22 33 24 25 26 27 28	18.35 19.51 21. 4 22.14 23.24 	14. 2 14. 48 15.34 16.20 17. 8 17.59 18.55 22. 0 23. 1 23.58 0.50 1 33.9 2.24 3. 6 3. 48 4.31 5.14 6. 0 6.48 8.30 9.23 10.15 11. 6	h m 19.14 20.30 21.47 23.3 3 147 3.10 4.30 5.39 6.34 7.15 8.25 8.45 9.27 9.46 10.10 10.40 11.20 12.10 13.12 14.23 15.38 16.56	3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30	7.24 8.27 1.31 2.23 3.16 4.14 5.16 6.20 7.24 8.27 9.26 10.20 11.11 11.59 12.44 13.29 14.14 13.29 14.14 15.0 15.48 17.29 18.23 19.18 20.12 21.58	-16°. 0 -10.40 -4.47 +1.24 +7.36 +13,31 +18.49 +23.6 +26.1 +27.14 +26.37 +24.15 +20.24 +15.29 +9.54 +4.1 -1.52 -7.33 -12.49 -17.31 -21.28 -24.32 -26.33 -27.22 -26.52 -25.1 -21.54 -17.37	56.44 57.46 58.36 58.36 58.37 59.26 59.37 59.29 59.44 58. 8 57.47 56.41 55.23 54.52 54.44 54.44 54.45 55.56 56.56	
-	1	<u> </u>						

P. Q. le 6 à 15^h3-^m P. L. le 13 à 10^h46^m

D. Q. le 21 à 3h53m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

is		s	OLEIL.	_ Ma	rs 19	11.
Jour du mois	MARS 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	COU- CHER	Asc. droite à midi moyen	péclin. australe ou boréale à midi moyen
1 2 3 4 4 5 6 6 7 5 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 7 18 19 20 21 1 22 23 24 4 25 6 27 7 28 8 29 30 31 1	J. S. Rieul	6.44 6.42 6.38 6.36 6.30 6.30 6.20 6.20 6.20 6.10 6.10 6.10 6.10 6.10 6.10 6.10 6.1	12.12.41 12.12.29 12.12.17 12.12.5 12.11.52 12.11.52 12.11.38 12.11.04 12.10.55 12.10.40 12.10.24 12.10.24 12.10.24 12.10.24 12.10.24 12.10.24 12.10.24 12.10.38 12.9.52 12.8.45 12.8.45 12.7.34 12.6.31 12.6.31 12.6.31 12.6.31 12.5.44 112.5.26 112.5.44	17.42 17.43 17.46 17.46 17.48 17.50 17.53 17.54 17.59 18. 1 18. 2 18. 1 18. 18. 1 18. 18. 1 18.	22.49 22.53 23.57 23. 4 23.11 23.15 23.22 23.23 23.34 23.34 23.44 23.48 23.55 23.55 23.59 0.10 0.17	$\begin{array}{c} -7.31 \\ -7.31 \\ -7.31 \\ -7.46 \\ -6.43 \\ -5.59 \\ -5.36 \\ -4.26 \\ -4.33 \\ -3.15 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.28 \\ -2.38 \\$

Le jour est de 10^h $5'_1$ ^m le 1^{er} et de 12^h 42^m le 31. Heroit pendant ce mois de 1^h 4^{km} .

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Mars 1911.

Temps moyen civil					A minuit moyen			
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	lour	ASCENSION drofte	DÉCLINAISON	PARALLAXE	
1 2 3 3 4 4 5 5 6 6 7 7 8 9 100 11 11 12 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11	8.15 8.35 8.58 9.29 10.11 11. 7 12.16 13.34 14.54 16.13 17.30 18.44 19.55 22.17 23.27 1.42 23.27 24.44 4.14 4.14 5.88 6.88	12.43 13.30 14.17 15.56 16.50 17.48 18.49 19.51 20.51 21.48 22.41 23.30 0.16 0.59 1.42 2.24 3.8 3.53 4.40 5.29 6.20 7.12 8.55 8.55 8.55 8.63 9.45 8.63 8.63 8.63 8.63 8.63 8.63 8.63 8.63	18.14 19.32 20.52 22.13 23.36 1.0 2.21 3.32 4.31 5.14 5.46 6.10 6.29 6.46 7.1 7.13 7.49 8.10 8.37 9.58 10.55 12.1 13.14 14.31 14.31 15.50	1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 166 177 18 18 19 20 21 22 23 24 25 26 25 26 25 26 26 26 26 26 26 26 26 26 26 26 26 26	b m 22.49 23.39 0.28 1.18 2.9 3.3 4.1 5.1 6.4 7.7 8.9 9.7 10.53 11.41 12.27 13.13 13.58 14.44 15.11 18.58 19.53 19.53 10.53 11.81 1	-14.36 -8.52	57.33° 58.34 58.34 58.55 59.16 59.12 59.12 59.14 57.49 56.47 56.47 56.43 54.25 54.25 54.24 55.52 56.37 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24 57.24	
	0 6. 3	12.57	18.29	i	0.10	$\begin{vmatrix} -2.33 \\ +4.2 \end{vmatrix}$	58.54 59.28	

N. L. le 1 à 0^h 40^m
P. Q. le 7 à 23^h 10^m
P. L. le 15 à 0^h 7^m
Les données se rapportent au centre de la Lune.
Les levers et couchers sont rapportés a l'horizon de Paris.

D. Q. le 23 à 0h35m N. L. le 30 à 12h47m

on l		S	OLEIL.	– Av	ril 19	11.
Jour du mois	AVRIL 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	CHER	ASC. droite à midi moyen	à midi
1 2 3 3 4 4 5 5 6 6 7 8 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 8 19 20 21 12 22 23 4 25 26 27 28 8 29 30	L. S. Anicet. M. S. Parfait. M. S. Timon J. S. Théotime, év. V. S. Anselme. S. S. Soter, pape. D. Quasimodo L. Ste Beuse. M. S. Marc, évang M. S. Clet, pape. J. S. Anthime, év. V. S. Vital. S. S. Robert, abbe.	5.38 5.38 5.38 5.39 5.30 5.26 5.22 5.18 6.51	12. 3. 2 12. 2.44 12. 2.27 12. 1.53 12. 1.36 12. 1.36 12. 1.37 12. 0.47 12. 0.31 12. 0.47 12. 0.31 12. 0.16 13. 0.16 14. 0.16 15. 0.16 15. 0.16 11. 59. 47 11. 58. 39 11. 58. 39 11. 58. 16 11. 57. 54 11. 57. 44 11. 57. 44 11. 57. 25	18.56 18.51 18.53 18.54 18.56 18.57 19. 2 19. 3 19. 5 19. 6	1.34 1.38 1.41 1.45 1.49 1.53 1.56 2.0 2.4 2.11 2.15 2.19 2.23	+ 4.36 + 4.59 + 5.22 + 5.45 + 6.8 + 6.31 + 6.53 + 7.16 + 7.38 + 8.22 + 8.44

Le jour est de 12h45m le 1er et de 14h25m le 3o. Il croît pendant ce mois de 1h40m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et conchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Avril 1911.

iois	Temps moyen civil				A	minuit mo	yen
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	HOOR	asgension droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 33 24	h m 6.38 7.17.29 8.8 9.0 10.5 11.21 12.40 13.50 15.15 16.28 17.40 18.51 22.22 23.30 0.32 1.26 2.10 2.10 2.44 3.11 3.32	ан	0.9 1.17 22.44 0.9 1.26 2.29 3.16 3.51 4.16 4.36 4.36 5.3 5.7 7.9 7.50 8.42 8.42 8.42 8.42 8.42 8.42 8.42 8.42	3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26	droite 1.52 2.47 3.46 4.49 6.53 7.55 9.49 10.40 11.28 12.13 12.58 13.43 14.29 15.15 16.4 16.55 17.47 18.41 19.34 20.27 21.19 22.10	+10.31 +16.30 +21.32 +25.15 +27.17 +27.31 +25.59 +22.56 +18.40 +13.34 +7.56 +2.3 -3.49 -9.27 -14.38 -19.12 -22.56 -25.41 -27.18 -27.18 -24.33 -21.10 -26.45 -21.10 -16.43	59.51 59.59.47 59.59.1 59.27 59.27 58.32 58.31 57.0 56.31 56.34 55.44.27 54.47 55.47 56
25 26 27 28 29 30	4.23 4.41 5. 1	9. 9 9.56 10.44 11.34 12.29 13.27	14.41 16. 0 17.22 18.47 20.16 21.45	27 28 29 1 2 3	1.30 2.24	$ \begin{array}{c c} -11.21 \\ -5.18 \\ +1.12 \\ +7.49 \\ +14.10 \\ +19.47 \end{array} $	57.33 58.27 59.19 60.3 60.34 60.49

P. Q. le 6 à 6^{h} 4^{m} **P. L.** le 13 à $14^{h}45^{m}$

D. Q. le 21 à 18h 45m N. L. le 28 à 22h 34m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

ls.		5	OLEIL.	— M &	i 191	11.
Jour du mois.	MAI 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	COU-	Asc. droite à midi nioyen	péclin. boréale à midi moyen
1 2 3 4 4 5 5 6 6 7 7 8 9 9 10 11 12 13 14 4 15 5 16 19 20 21 22 23 24 25 26 25 26 3 6 3 6	V. Conv. Stangustin S. S. Jean P. Latine D. S. Stanislas L. S. Désiré, év. M. S. Grégoire de Naz M. S. Gordien J. S. Mamert V. S. Epiphane. S. Servais D. S. Pacolme L. S. Isidore. M. S. Honoré. M. S. Pascal J. S. Venant, m. V. S. Yves S. S. Bernardin D. S. Hospice L. Rogations M. S. Didier. M. S. Donatien J. ASCENSION V. S. Zacharie, év. S. S. Hildevert. D. S. Germain, év. L. S. Maximin M. S. Ferdinand	4.426.44.44.44.44.44.44.44.44.44.44.44.44.44	11.56.44 11.56.50 11.56.57 11.57.4	19.40 19.42 19.43 19.44 19.46 19.46 19.49	2.3449 2.449 2.449 2.537 3.17 3.17 3.21 3.328 3.336 3.4448 3.356 4.448 3.566 4.448 4.12 4.12 4.12 4.12 4.12 4.12	+17.8 +17.24 +17.40 +17.55 +18.10 +18.54 +19.9 +19.22 +19.35 +19.48 +20.1 +20.13 +20.25 +20.48 +20.59 +21.19 +21.29 +21.29 +21.39
31	I = :				/ 4 . 2 .	+21.48

Le jour est de 14^h 28^m le 1^{er} et de 15^h 46^m le 31. Il croit pendant ce mois de 1^h 18^m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris,

LUNE. - Mai 1911.

nois	Temps moyen civil				A minuit moyen					
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	JOUR	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE			
123 44 56 78 90 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24	6.3 6.51 7.53 9.8 10.28 11.48 13.5 14.18 15.29 16.39 17.49 18.59 20.10 21.19 22.23 23.20 0.7 0.44 1.13 1.36 1.54 2.10 2.21 2.10	méridien 14.30 15.34 16.38 17.39 18.34 19.25 20.11 20.54 21.36 22.18 23.0 23.43 0.29 1.17,6 2.58 3.49 4.39 5.28 6.15 7.46 8.32	0.21 1.15 23.9 0.21 1.15 2.22 2.44 3.16 3.30 3.44 3.50 5.47 6.35 7.33 8.39 9.50 11.4 12.19 13.35 14.53	4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27	h m 4.24 5.29 6.35 7.36 9.36 10.28 11.12 12.2 12.47 13.31 14.16 15.2 15.50 16.40 17.32 18.26 19.19 20.13 21.53 22.42 23.30 0.18	+24°.10' +26.53 +27.42°. +26.36 +23.50 +19.46 +14.49 + 9.18 - 7.58 -13.15 -17.59 -24.58 -22.19 -27.77 -23.18 -21.18 -21.19 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.19 -21.18 -21.18 -21.19 -21.18 -21.1	60.47 60.47 60.29 59.59 59.20 58.36 57.52 56.31 55.57 55.27 54.39 54.22 54.10 54.2 54.18 55.8 55.46 56.33			
25 26 27 28 29 30 31		9.20 10.12 11. 8 12. 9 13.15 14.22 15.26	16.15 17.41 19.11 20.40 22. 1 23. 5 23.52	28 29 30 1 2 3	1. 8 2. 0 2.56 3.57 5. 2 6. 9 7.17	$\begin{array}{c} +5.0 \\ +11.26 \\ +17.24 \\ +22.25 \\ +25.56 \\ +27.34 \\ +27.9 \end{array}$	59.19 60.10 60.50 61.13 61.18 61.3 60.31			

P. Q. le 5 à 13^h 23^m P. L. le 13 à 6^h 19^m

D. Q. le 21 à 9^h 32^m N. L. le 28 à 6^h 33^m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

ls.		:	SOLEIL.	— J u	in 19	11.
Jour du mois	JUIN 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	COU-	ASC. droite à midi moyen	béctin. boréale à midi moyen
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	M. S. Raoul, ev J. S. Paulin V. Ste Agrippine S. Nat. S. Jean-Bapt.	41. 1000 5555555555555555555555555555555555	11.57.37 11.57.46 11.57.56.6 11.58.16 11.58.27 11.59.0 11.59.24 11.59.36 11.59.36 11.59.36 12.0.13 12.0.39 12.0.39 12.0.52 12.1.18 12.1.31 12.1.31 12.1.31 12.2.36	19.54 19.55 19.55 19.55 19.55 19.57 19.58 19.58 19.58 20. 0 20. 1 20. 2 20. 2 20. 3 20. 4 4 20. 5 20.	4.41 4.45 4.53 4.57 5.10 5.14 5.26 5.31 5.35 5.35 5.47 5.56 6.10 6.10 6.20 6.25 6.25	+23.17
-	aiourast da 15h (Sm)	1	1 Ch = m1		do - Ch	/mlo20

Lejour est de 15^h 48^m le 1^{er}, de 16^h 7^m le 21 et de 16^h 4^m le 30. Il croît de 19^m du 1^{er} au 21 et décroît de 3^m du 21 au 30.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et conchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Juin 1911.

nois	Tem	ps moye	n civil		A	minuit m	oyen
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	noc	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE
1 2 3 44 5 6 78 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27	h m 8.100 9.33 10.53 12.8 13.20 14.31 15.40 16.49 17.50 19.9 20.17 21.15 22.45 23.40 0.17 0.0 0.17 0.32 0.47 1.24 1.50 2.25 3.16 2.25 3.16	16.26 17.20 18.59 19.36 20.17 20.53 21.42 22.26 23.13 0.2 0.53 1.45 2.35 3.24 4.11 4.57 5.41 6.25 7.11 7.59 9.49 10.52 11.52 13.6	0.25 0.49 1.7 1.23 1.37 1.52 2.7 2.45 3.11 3.46 6.30 7.40 8.52 10.52 11.18 12.33 13.50 15.12 16.38 18.6 19.32 20.44 21.42	5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 1	8.21 9.20 10.15 11.52 12.36 13.21 14.51 15.38 16.27 17.19 19.6 19.50 20.50 21.40 22.28 23.15 0.2 0.49 1.32 4.32 5.39 6.47	+24°50 +21.0 +16.8 +10.38 +4.50 -1.1 -6.43 -12.3 -12.4 -16.54 -21.3 -24.19 -26.32 -27.33 -27.18 -25.4 -19.18 -14.38 -9.16 -9.1	588. 1 588. 1 588. 1 558. 42 555. 48 555. 48 555. 48 556. 48 557. 23 558. 1 558. 1 559. 58 569. 37 61. 11
28 29 30	5.42 7.8 8.32	14.10 15. 8 16. 1	22,22 22,50 23,11	3 4 5	7.54 8.58 9.55	+25.54 $+22.31$ $+17.49$	60.45 60.4 59.12

P. Q. le $3 \ a \ 22^h \ 13^m$ P. L. le $11 \ a \ 22^h \ o^m$

D. Q. le 19 à 21^h 0^m **N.** L. le 26 à 13^h 28^m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

810		S	OLI	EIL.	— J u	illet 1	911.
Jours du mois	JUILLET 1911	LEVER	m ci	mps byen ivil divrai	GOU-	droite à midi moyen	béclin. boréale à midi moyen
1 2 3 3 4 5 5 6 7 8 9 10 1 1 2 1 3 1 4 1 5 5 6 6 7 8 9 10 1 1 2 2 3 2 2 4 2 5 5 2 6 6 2 7 7 2 8 9 3 3 3 1	V. FÊTE NATION S. S. Henri D. S. Eustate L. S. Alexis M. S. Arnoult M. S. Vinc. de Paul. J. Ste Marguerite V. S. Victor S. Ste Madeleine	4.11 4.12 4.13 4.15 6.16 6.17 8.20 1.22 2.23 4.44 4.44 4.44 4.25 6.20 6.20 6.20 6.20 6.20 6.20 6.20 6.20	12. 12. 12. 12. 12. 12. 12. 12. 12. 12.	3.36 3.37 3.37 3.37 3.37 3.37 4.47 3.50 3.37 4.47 4.50 5.50 5.50 5.50 5.50 6.60 6.10 6.10 6.10 6.10 6.10 6.10 6.1	20. 5 20. 4 20. 4 20. 4 20. 4 20. 20. 3 20. 2 20. 2 20. 2 20. 1 20. 1 9.59 19.59	7.30 7.34 7.43 7.47 7.55 7.55 8.3 8.7 8.11 8.15 8.26 8.30 8.34	+22.5 +22.4 +22.4 +22.3 +22.2 +22.2 +21.5 +21.5 +21.3 +21.2 +21.3 +21.2 +21.1 +21. +20.5 +20.5 +20.6 +19. +19. +19. +19. +18.

Le jour est de 16^h 3^m le 1° et de 15^h 8^m le 31. Il décroît pendant ce mois de 55^m.

Les données se rapportent au centre du Solell. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Juillet 1911.

$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	A minuit moyen					Temps moyen civil			nois
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	ALLAXE	PARALL	DÉGLINAISON		HOLE	COUCHER	au	LEVER	Jour du mois
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	4. 0 4. 2 4.10 4.23 4.41 5. 3	57. 56. 55. 54. 54. 54. 554. 554. 556. 56. 56. 66. 66. 59. 59. 58. 58. 58. 58. 58. 58. 58. 58. 58. 58	$\begin{array}{c} + 6.25 \\ + 0.25 \\ + 0.25 \\ - 5.25 \\ - 5.25 \\ - 10.54 \\ - 15.53 \\ - 20.12 \\ - 23.41 \\ - 26.8 \\ - 27.26 \\ - 27.27 \\ - 26.12 \\ - 23.43 \\ - 20.8 \\ - 15.38 \\ - 10.25 \\ - 4.40 \\ + 1.23 \\ + 7.31 \\ + 13.27 \\ + 18.52 \\ + 23.21 \\ + 26.24 \\ + 27.38 \\ + 25.51 \\ + 24.57 \\ - 7.49.50 \\ + 14.28 \\ + 8.30 \\ \end{array}$	10.48 11.37 12.24 13.53 14.39 15.26 16.15 17.6 17.59 18.52 19.46 20.38 21.28 22.17 23.41 23.50 0.36 1.24 2.14 2.14 8.5 1.18 7.25 8.31 9.31 10.27	7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 1 2 3 4 5 5	23.29 23.44 23.58 0.13 0.30 0.49 1.44 1.46 2.27 3.20 4.22 5.31 16.43 6.43 7.56 9.8 10.21 11.36 12.54 14.15 15.40 17.5 18.23 19.22 20.14 20.48 21.13 21.13 21.14	16.49 17.33 18.15 19.40 20.24 21.10 22.49 23.40 0.32 1.21 2.55 3.39 4.23 3.39 4.23 6.41 7.35 6.41 7.35 6.41 11.50 9.38 10.44 11.50 9.38 10.44 11.50 9.38 10.44 11.50 9.38 10.45 11.50 9.38 10.45 11.50 9.38 10.45 11.50	9.52 11.8 12.20 13.30 14.40 15.50 16.59 20.26 21.19 21.45 22.23 22.38 22.23 22.38 22.38 23.9 23.27 23.49 0.18 1.07 3.11 4.36 6.3 7.47	2 3 45 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

si		s	OLEIL.	— A o	ût 19	11.
Jour du mois	A O Û T 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	GOU- CHER	asc. droite à midi moyen	bžclin. borčale à midi moyen
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 1 1 2 1 3 4 5 1 6 1 7 8 1 9 0 2 1 2 2 2 3 2 4 5 2 6 6 2 7 8 2 9 9	M. S.Pierre-ès-Liens M. S.Alphonse de L. J. Ste Lydie V. S. Dominique S. S. Casien, év P. Tr. de NS. L. S. Gaèlan M. S. Sévère M. S. Secondien J. S. Laurent V. Ste Suzanne S. Ste Claire P. S. Hippolyte L. S. Ensèhe M. ASSOMPTION M. S. Roch J. S. Mammes V. Ste Bièlene S. S. Donat P. S. Symphorien M. S. Szephirin P. S. Césaire L. S. Augustin M. bèc. de S. JB.	4.55.5568912	h m s 12. 6.12 12. 6. 9 12. 6. 5 12. 5.56 12. 5.56 12. 5.36 12. 5.36 12. 5.36 12. 5.36 12. 5.31 12. 5.32 12. 5.33 12. 4.33 12. 4.31 12. 4.31 12. 4.31 12. 4.31 12. 3.43 12. 3.43 12. 3.43 12. 3.43 12. 3.43 12. 3.43 12. 3.43 12. 3.44 12. 4.51 12. 4.61 12. 4.61	h m 19.38 19.37 19.37 19.32 19.32 19.32 19.28 19.28 19.29 19.21 19.19 19.19 19.10 19.11 19.12 19.13 19.13 19.13 19.13 19.3 19.3 19.3	8.46 8.56 8.55 9.17 9.21 9.23 9.33 9.37 9.55 9.55 9.55 10.56 10.16	+17.45 +17.29 +17.13 +16.57 +16.41 +16.24 +15.50 +15.15 +14.39 +14.20 +14.20 +14.20 +14.21 +13.43 +13.24 +13.24 +12.25 +12.25 +12.45 +12.45 +13.43 +13.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +14.44 +1
30 31	M. S. Fiacre	5.14 5.15	12. 0.51	18.47	10.31	+ 9.1

Le jour est de 15h5m le 1er et de 13h3om le 31. Il décroît pendant ce mois de 1h35m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Août 1911.

iois	Tem	ps moye	n civil		A minuit moyen					
Jourda mois	LEVER	PASSAGE 8u méridien	COUCHER	11.10r	ascension droite	DÉCLINAISON	PARALLANE			
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 8 19 21 12 23 24 25 26 27 28	20.11 20.29 20.45 21.05 21.32 21.52 22.18 22.53 23.42 0.48 2.77 3.33 4.59 6.21 7.49 8.55 10.9	17,36 18,20 19,66 19,53 20,43 21,35 22,20 23,17 0,6 0,53 1,38 2,22 3,6 1,38 5,29 6,24 7,24 8,28 9,32 10,33 11,33 12,26 13,15 14,1 14,45 15,29	10.23 1.12 2.13.45 23.45 23.45 23.45 23.45 2.12 3.20 4.32 5.45 6.59 8.12 9.27 10.43 11.4.2 13.27 14.48 16.7 17.15 18.43 19.34 19.34 19.34 19.52 20.23	8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 26 27 29 30 1 2 3 4 5	13.39 14.25 15.12 16.51 17.44 18.37 19.22 22.52 23.39 0.25 22.52 23.39 0.25 22.54 3.50 4.51 10.58 11.48 10.58 11.4	- 9.29 -14.43 -19.17 -23.0 -25.44 -27.20 -27.40 -24.29 -21.7 -16.44 -11.35 -5.52 +0.11 +6.20 +17.48 +22.27 +25.51 +27.30 +27	55.46 55.7 54.38 54.18 54.7 54.18 54.7 54.18 54.7 55.36 56.34 57.46 57.46 57.46 57.46 59.56 60.5			
30 31	11.22 12.34 13.44	16.14 16.59 17.47	20.55 21.16 21.43	6 7 8	14. 9 14.56 15.45	$-1\overset{.}{3}$, $1\overset{.}{1}$ $-1\overset{.}{8}$, $\overset{.}{5}$ $-2\overset{.}{2}$, $\overset{.}{9}$	55.45 55. 8 54.40			

P. Q. le 1 à 23^h 38^m P. L. le 10 à 3^h 4^m D. Q. le 17 à 12^h 20^m

N. L. le 24 à 4^h 23^m P. Q. le 31 à 16^h 30^m

si		soi	EIL. —	Septe	mbre	1911.
Jour du mois	SEPTEMBRE 1911	LEVER	moyen civil à midi vrai	COU-	ASG. droite à midi moyen	DÉCLIN. boréale ou austr. à midi moyen
1 2 3 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 3 24 25 26 27 28 8 29 30	L, Ste Rosalie M. S. Victorin. M. S. Onésiphore J. S. Cloud V. Nativ. de ND S. S. Omer ID. Ste Pulchérie L. S. Hyacinthe M. S. Serdot M. S. Serdot M. S. Maurille J. Exalt. Ste-Groix V. S. Nicomède S. Ste Euphémie L. S. Ferréol M. S. Lambert L. S. Ferréol M. S. Lastache. Q.T. J. S. Mathieu V. S. Maurice S. S. Lin. pape 16D. S. Andoche L. S. Firmin M. Ste Justine M. Ste Justine M. S. Come. Damien J. S. Chamond V. S. Michel	5.19 5.21 5.23 5.25 5.26 5.26 5.26 5.29 5.31 5.32 5.35 5.35 5.35 5.35 5.35 5.46 6.54	11.56.55 11.56.34 11.55.52 11.55.52 11.55.31 11.55.10 11.54.49 11.54.27 11.54.6 11.53.45 11.53.24 11.53.24 11.52.20 11.52.10 11.54.40 11.52.00 11.51.40 11.51.40 11.50.59	18.22 18.20 18.18 18.16 18.14 18.10 18.8 18.6 18.3 17.59 17.55 17.55 17.53 17.54 17.44	10.42 10.46 10.49 10.56 11. 0 11. 4 11. 7 11.11 11.14 11.25 11.25 11.36 11.40 11.54 11.58 11.58 11.58 11.58 11.58	+5.39 +5.16 +4.51 +4.31 +4.8 +3.45 +3.22 +2.59 +2.36 +1.26 +1.3 +0.16 -0.7 -0.54 -1.18 -1.18
_	S. S. Jérôme			' '		-2.28

Le jour est de 13^h 27^m le 1er et de 11^h 44^m le 30. Il décroît pendant ce mois de 1^h 43^m .

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Septembre 1911.

siois	Temps moyen civil			A minuit moyen			
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridien	COUGHER	JOUR	ASCENSION droite	DÉCLINAISON	PARALLAXE
29	18.36 18.52 19.7 19.22 19.38 19.57 20.21 20.52 21.36 22.35 23.48 1.10 2.34 3.57 5.16 6.33 7.48 9.22 10.15	5.18 6.19 7.22 8.24 9.22 10.16 11.52 12.37 13.21 14.6 14.51 15.39	1. 4 22.18 23.3 23.59 1. 4 2.15 3.29 4.44 5.59 4.44 5.59 12.36 13.57 15.8 16.4 17.15 17.36 18.12 18.27 18.42 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18 19.18	9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 1 2 2 3 4 5 6 6 7 8 9	h m 16.35 17.27 18.21 19.14 20.59 21.50 22.38 23.26 0.13 1.1 1.50 2.42 3.37 4.36 5.39 6.43 7.47 8.48 9.45 10.39 11.29 12.17 13.54 14.38 15.27 16.18 17.10 18.3	-25.14 -27.11 -27.53 -27.18 -25.26 -22.21 -18.13 -13.11 -7.29 -1.21 +4.57 +11.6 49 +27.33 +27.54 +26.24 +27.33 +18.41 +33.10 +7.4 +0.46 -5.27 -11.17 -16.32 -20.59 -24.28 -24.28 -24.50 -27.58	54.22 54.13 54.15 54.27 54.46 55.42 56.15 56.49 57.21 57.50 58.37 59.17 59.19 59.19 59.19 59.10 58.34 57.29 56.50 58.34 57.29 56.50 58.34 57.29 56.50 58.42 59.17 59.11 58.56 58.56 58.56 59.17 59.11 58.56 58.56 58.56 59.17 59.11 58.56 58.56 58.56 59.17 59

P. L. le 8 à 16h 6m D. Q. le 15 à 18h 0m

N. L. le 22 à 14^h 46^m P. Q. le 30 à 11^h 17^m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

TEMPS			so	OLEIL	– Octo	obre 1	911.
1 UD. S. Remi	Jour du mois		LEVER	moyen civil		droite à midi	australe à midi
	2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 6 27 28 29 30	L. SS. Anges gardlens M. S. Antonin. M. S. François d'Ass. J. S. Constant. V. S. Bruno S. Serge. 18D. Ste Brigitte L. S. Denis. M. S. Pynite, év. M. S. Gomer. J. S. Séraphin V. S. Édouard. S. S. Calixte, pape. 19D. Ste Thérèse. L. S. Gall, abbé. M. S. Florent. M. S. Florent. M. S. Luc, évang. J. S. Savinien V. S. Caprais. S. Ste Ursute L. S. Mellon, év. L. S. Hillarion. M. S. Magloire. M. S. Crépin et Cr. J. S. Rustique. V. S. Frument. S. SS. Simon, Jude. 21D. S. Narcisse. J. S. Surcisse. J. S. Lucain.	5.59.66.24.66.66.66.66.66.66.66.66.66.66.66.66.66	11.50.0 11.49.40 11.49.3 11.48.26 11.48.86 11.48.86 11.47.31 11.47.18 11.47.18 11.47.18 11.47.18 11.47.18 11.47.18 11.47.18 11.46.16 11.46.16 11.45.12 11.45.12 11.45.12 11.45.12 11.44.41 11.44.41 11.44.41 11.44.41 11.44.43 11.44.41 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.43 11.44.33 11.43.57 11.43.57 11.43.48	17.40 17.38 17.38 17.31 17.29 17.22 17.23 17.21 17.13 17.15 17.13 17.15	12.26 12.30 12.37 12.475 12.455 12.55 12.55 13.10 13.148 13.21 13.25 13.36 13.448 13.55 13.47 13.48 13.55 13.47 13.48 13.55 13.448	- 3.14 - 3.38 - 4.1 - 4.47 - 5.10 - 5.33 - 5.56 - 6.19 - 6.42 - 7.27 - 7.56 - 7.27 - 7.56 - 8.12 - 8.34 - 8.57 - 9.19 - 9.40 - 10.24 - 11.28 - 11.49 - 12.59 - 12.50 - 13.31

Le jour est de 11^h 4^{1m} le 1^{er} et de 9^h 5^{-m} le 31. Il décroît pendant ce mois de 1^h 4^{4m} .

LUNE. - Octobre 1911.

Holi	Tem	ps moye	n civil	_ ا	A	minuit mo	yen
Jour du	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	JOUR	ascension droite	DÉGLINAISON	PARALLAXE
1901	h m	h m	- h m		h m		
1	15.19	19. 1	22.47	10	r8.56	-27.49	54.18
2	15.53	19.51	23.56	11	19.49	-26.22	54.33
3	16.19	20.39		12	20.41	-23.41	54.57
4	16.40	21.26	1.9	13	21.32	-19.54	55.29
5	16.57	22.11	2.23	15	22.21	-15.10	56. 8
6	17.13	22.56	3.38	15	23. 9	-9.38	56.50
3	17.28	23.42	4.54	16	23.56	- 3.33	57.32
	17.43		6.12	17	0.44	+ 2.50	58.11
9	18. 1	0.29	7.33	18	1.34	+9.14	58.45
	18.23	1.19	8.56	19	2.26	+15.17	59.11
11	18.52	2.13	10.22	20	3.22	+20.35	59.27
12	19.33	3.11	11.46	21	4.21	+24.44	59.34
13	20.27	4.13	13. 1	22	5.24	+27.19	59.32
14			14.2	23	6.29	+28.6	59.23
15	22.56		14.47	24	7.32	+27. 0	59. 9
16		7.17	15.20	25	8.34	+24.13	58.51
18	0.19		15.44	26	9.31	+20. 2	58.30
			16. 2	27	10.24	+14.50	58.6
19			16.18	28	11.14	+ 8.59	57.40
20				29	12. 2	+2.49 -3.23	57.12
21	0 . 12		16.48	30	12.48	-0.20	56.41
23	7.57		17.3	I	14.22	-14.49	56.10
24			17.43	3	15.10	-14.49 -19.35	55.40 55.11
25		1 .	18.11	4	16. 0	-23.26	54.45
26			18.48	5	16.52	-26 r3	54.25
27		1 0	19.35	6	17.45	-27.47	54.13
28			20.33	7	18.30	-28.3	54. 8
	13.52		21.38	8	19.32	-27. 2	54.14
30	14.21	18.31	22.48	9	20.24	-24.48	54.30
31	14.44	19.17		10	21.14	-21.26	54.56
-		1- 0 -	/h m	-	N.		/h 0m

P. L. le $8 \ a \ 4^{h} \ 20^{m}$ D. Q. le $14 \ a \ 23^{h} \ 55^{m}$

N. L. le 22 à 4^h 18^m P. Q. le 30 à 6^h 51^m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

si		SOL	EIL. —	Nove	mbre	1911.
Jour du mois	NOVEMBRE 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	GOU- GHER	Asc. droîte a midi moyen	
1 2 3 4 4 5 5 6 6 7 7 8 9 10 11 12 13 3 14 1 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 26 36	M. S. Vénérand M. S. Malo. J. S. Edme V. S. Aignan, év S. Ste Aude. 2 D. Ste Elisabeth L. Ste Maixence. M. Présent. ND. M. Ste Céclle. J. S. Clément, pape. V. Ste Flora S. Ste Catherine. 2 D. S. Sirice, pape. L. S. Maxime. M. S. Sosthène. M. S. Sosthène. M. S. Saturnin	6.48 6.50 6.53 6.53 6.56 6.56 6.56 6.7 7 7 7 7 7 7 1 7 7 1 1 7 1 1 7 1 1 7 1 7 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 1 7 2 2 2 3 7 7 2 2 3 7 7 2 3 2 3 7 7 7 7	11.44.15 11.44.23 11.44.32 11.44.32 11.45.35 11.45.31 11.45.31 11.46.6 11.46.6 11.46.32 11.47.8 11.47.8	16.32 16.30 16.29 16.28 16.26 16.25 16.23 16.22 16.19 16.18 16.15 16.15 16.13 16.12 16.11 16.11	14.26 14.30 14.34 14.43 14.46 14.54 15.56 15.10 15.14 15.22 15.31 15.35 15.35 15.35 15.43 15.56 16.4 16.13	-14.10 -14.29 -14.48 -15.26 -15.44 -16.20 -16.38 -16.55 -17.12 -17.28 -17.45 -18.17 -18.32 -18.47 -19.16 -19.31 -19.31 -19.34 -19.58 -20.11 -20.236 -20.48 -20.59 -21.21 -21.31
-	T = 1 = A = - h = 0	<u> </u>		1	1	1

Le jour est de 9^h53^m le 1^{er} et de 8^h34^m le 30. Il décroît pendant ce mois de 1^h19^m.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Novembre 1911.

sion	Temps moyen civil			A	minuit m	oyen	
Jour du mois	LEVER	PASSAGE au méridlen	COUCHER	JOUR	ASCENSION droite	déclinaison	PARALLAND
1 2 3 4 4 5 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 5 26 27 28 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30 30	20.43 22.6 23.29 0.48 2.3 3.17 4.29 5.42 6.55 8.7 9.16 10.18 11.10 11.51 12.47 13.6 13.22	13.54 14.45 15.36 16.24 17.11 17.55 18.39	0. 1 1.15 2.29 3.46 5. 5 6.28 7.55 9.24 10.46 11.55 13.23 13.50 14.10 14.26 14.41 14.55 15.16 15.26 15.46 16.11 16.45 17.29 18.23 19.25 20.33 21.44 22.56	11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 23 24 25 26 27 28 29 1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11	h m 22. 2 22.50 23.37 0.24 1.13 2. 5 3. 0 5. 4 6.10 7.16 8.19 9.18 10.12 11. 3 11. 50 12. 36 13. 22 14. 55 15. 45 16. 46 17. 29 18. 22 19. 16 20. 8 20. 58 21. 46 22. 33 23. 10	-17.55 -11.55 -11.55 -6.6 +0.10 +6.37 +12.56 +18.42 +23.26 +26.40 +28.3 +27.27 +25.0 +21.4 +16.3 +10.21 +4.19 -1.44 -13.17 -18.13 -22.21 -27.23 -28.3 -27.24 -25.32 -27.23 -28.3 -27.24 -25.32 -28.3 -27.24 -25.32 -28.33 -3.45 -8.18	55.32 56.16 57.58 58.48 59.31 60.23 60.27 60.23 60.27 60.23 59.24 59.24 59.55 59.24 59.55 59.24 59.55 54.24 55.30 55.30 55.42 54.24 55.30 54.24 54.24 54.24 54.24 54.24 54.24 54.24 54.24 54.24 55.30 55.30 56.28 57.30 57
-	•	-	1	1	1		1

P. L. le 6 à 15^h 57^m D. Q. le 13 à 7^h 28^m N. L. le 20 à 20^h 58^m P. Q. le 29 à 1^h 51^m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

z.		so	LEIL. —	Déce	mbre	1911.
Jour du mois	DÉCEMBRE 1911	LEVER	TEMPS moyen civil à midi vrai	COU-	ASC. droite à midi moyen	béglin. australe à midl moyen
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 1 1 2 13 1 4 5 6 7 8 9 10 1 1 2 13 1 4 5 6 7 2 8 2 2 3 2 4 2 5 6 2 2 8 2 9 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	L. S. Gatien. M. S. Timothée. M. S. Philogone, Q.T. J. S. Thomas, ap V. S. Honorat. S. Ste Victoire. 4D. S. Delphin. L. NOEL. M. S. Étienne. M. S. Jean, évang. J. SS. Innocents. V. S. Trophime. S. S. Sabin, év. D. S. Sylvestre.	7.35787977.43177.353787977.44177.4566777.456777.456777.55277.553777.5555777.5555777.5555777.5555777.555	11. 49.11 11. 49.37 11. 49.57 11. 50.22 11. 50.46 11. 51.11 15.1.37 11. 52.30 11. 52.30 11. 53.20 11. 53.20 11. 53.20 11. 55.49 11. 56.17 11. 56.17 11. 57.47 11. 57.47 11. 58.47 11. 59.47 11. 59.47 12. 0.47 12. 0.47 12. 0.47 12. 1.46 12. 2.44	16. 1 16. 1 16. 1 16. 2 16. 2 16. 3 16. 3 16. 3 16. 5 16. 5 16. 5 16. 6 16. 7 16. 8 16. 9 16. 10	16.36 16.34 16.43 16.47 16.52 17.5 17.9 17.14 17.22 17.36 17.49 17.58 18.16 18.20 18.25 18.33 18.38	-21.50 -22.0 -22.0 -22.0 -22.16 -22.24 -22.31 -22.36 -23.10 -23.14 -23.17 -23.26 -23.27 -23.27 -23.27 -23.27 -23.27 -23.21 -23.21 -23.21 -23.21 -23.21 -23.21 -23.21 -23.21
I	Lejourest de 8h 32m	le 1er,	de 8h11ml	le 23 et	de 8h1	4™le 31.

Lejourest de 8^h 32^mle 1^{er}, de 8^h11^mle 23 et de 8^h14^mle 31. Il décroît de 21^m du 1^{er} au 23 et croît de 3^m du 23 au 31.

Les données se rapportent au centre du Soleil. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

LUNE. - Décembre 1911.

mois	Temps moyen civil				A minuit moyen			
Jour du	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	JOUR	ascension drolte	DÉCLINAISON	PARALLAXE	
1 2 3 4 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 6 17 18 19 20 21 22 22 23 12 26 27 28 29 30 30 31	4.44 5.56 7.6 8.10 9.5 9.50 10.24 10.50 11.27 11.42 11.56	8.38 9.23 10.58 11.49 12.40 13.31 14.20 15.52 16.35 17.17 17.59 18.42	1.21 2.36 2.36 5.20 6.47 9.36 10.37 11.21 11.52 12.15 12.38 13.17 13.33 13.52 14.15 15.26 16.16 15.26 16.16 17.16 18.23 19.33 20.43 21.54 23.4	12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 27 28 29 30 11 2 2 3 3 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12	1.21	- 2.21 - 3.54 +10.12 +16.11 +21.27 +25.26 +27.49 +23.54 +22.16 +17.22 +11.41 - 6.32 - 6.31 - 12.7 - 21.25 - 24.45 - 26.57 - 27.36 - 27.36	57. 57 57. 57 57. 57 58. 56 59. 54 61. 13 61. 13 61. 13 60. 39 60. 39	
-	- 1			. 12			,	

P. L. le 6 à 3^h 1^m N. L. le 20 à 15^h 49^m P. Q. le 12 à 17^h 55^m P. Q. le 28 à 18^h 56^m

Les données se rapportent au centre de la Lune. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

MERCURE 1911

				A minuit moyen				
	Tem	ps moye	n civil	Am	inuit m	oyen		
DATES	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	ascens. droite	DÉGLI- NAISON	bistance à la Terre (1).		
Janv. 1 13 25 Févr. 6 18 Mars 2 26 Avril 7 Mai 1 13 25 Juin 6	h m 8.52 7.9 6.12 6.14 6.24 6.26 6.20 6.9 5.53 5.28 4.50 4.8 3.32 3.8	meridien. h m 13.13 11.37 10.33 10.31 11.19 11.52 12.29 13.4 13.8 12.21 11.12 10.29 10.48	17.35 16.5 14.54 14.48 15.19 16.13 17.25 18.52 20.18 20.18 19.51 17.27 17.38	h m 19.54 19.77 18.47 19.31 20.38 21.53 23.12 0.37 2.0 2.53 2.55 2.33 2.36 3.15 4.27	-20.45 -19.15 -20.40 -21.31 -19.51 -7.15 + 3.19 +13.58 +19.37 +18.22 +13.13 +11.31 +14.45 +20.17	0,814 0,672 0,842 1,052 1,213 1,320 1,365 1,377 0,779 0,588 0,579 0,695 0,897 1,131		
30 Juill. 12 24	3.34 4.50 6. 9	11.44 12.48 13.29	19.55 20.44 20.48	6. 9 8. 1 9.30	+24.13 $+22.25$ $+16.6$	1,307 1,307 1,184		
Août 5	7. 5 7.31 7. 9 5.32	13.47 13.41 13.4	20.27 19.51 19. 0	10.36 11.19 11.31	+8.28 $+1.43$ -1.30 $+2.31$	0,847 0,688 0.641		
Sept. 10 22 Oct. 4	5.52 4.12 4.40 5.48	10.50	17.28	10.50 11.45 13. 1	+ 7.38 + 3.40 - 4.57	0,853 1,175 1,371		
Nov. 9 21 Déc. 3	$\begin{array}{c} 6.56 \\ 7.58 \\ 8.53 \end{array}$	11.56	17. 7 16.54 16.46 16.50	14.15 15.30 16.46 18. 0	$\begin{bmatrix} -13.23 \\ -20.7 \\ -24.30 \\ -25.50 \end{bmatrix}$			
Déc. 3 15 27	9.27 9.11 7.22	13.18 13.13 11.42	17. 8 17.16 16. 2	18.45 18.4	-23.58 -20.50	0,837		

Les données se rapportent au centre de Mercure. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

⁽¹⁾ L'unité de distance est la distance moyenne de 8 au ...

VÉNUS 1911

		Tem	ps moye	n civil	An	inuit m	nuit moyen		
DATES		LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	ASCENS. droite	DÉCLI- NAISON	distance à la Terre (1)		
Janv.	13	8.34 8.36	h m 12.41 12.58	16.48	h m 19.19 20.23	-23.15 -20.46	1,686 1,665		
Févr.	25 6 18	8.26 8.14 7.54	13.12 13.23 13.31	17.59 18.33	21.24 22.22 23.18	-16.27 -11.47 -5.58	1,640 1,609 1,572		
Mars	2 4 26	7.33 7.11 6.50	13.38 13.45 13.52	19.45 20.20 20.56	0.13 1.6 2.1	+ 0.13 + 6.24 + 12.16	1.528 1.479 1.423		
Avril Mai	7	6.33 6.21 6.17	14. 2 14.13 14.27	21.32 22.6 22.37	2.58 3.56 4.57	+17.26 $+21.33$ $+24.20$	1,360 1,291 1,215		
Juin	13 25 6	6.24 6.41 7. 5	14.41 14.54 15. 5	22.58 23. 8 23. 5	5.59 7.0 7.58	+25.30 $+25.5$ $+23.4$	1,133 1,046 0,954		
Juill.	18 30 12	7.31 7.56 8.17	15.12 15.13 15. 9	22.51 22.29 21.59	8.52 9.41 10.24	+19.46 $+15.28$ $+10.33$	0,859 0,762 0,665		
Août	24 5	8.30 8.34 8.22	14.58 14.38 14. 7	21.24 20.42 19.52	11. 1	+5.26 $+0.31$ -3.37 -6.6	0,569 0,478 0,395		
Sept.	29 10 22 4	7.45 6.37 5.10 3.56	13.19 12.13 11. 0	18.53 17.49 16.51 16. 8	11.46 11.27 11. 2	- 5.48 - 2.44	0,328 0,288 0,288 0,325		
1	16 28	3.10 2.50 2.48	9.24 9.3 9.52	15.39 15.16 14.55	10.50 10.59 11.24 12. 0	+ 0.44 $+ 2.31$ $+ 2.13$ $+ 0.13$	0,389 0,468 0,554		
Déc.	9 3 15	2.57 3.15 3.38	8.47 8.46 8.49	14.36 14.17 14. 0	12.42 13.29 14.10	$\begin{array}{c} + 6.13 \\ - 3.0 \\ - 6.56 \\ - 11.8 \end{array}$	0,643 0,733 0,823		
	27	4. 4	8.55	13.46	15.12	-15. 9	0.912		

Les données se rapportent au centre de Vénus. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

⁽¹⁾ L'unité de distance est la distance moyenne de 8 au ..

MARS 1911

l						
	Tem	ps moye	n civit	An	ainuit m	oyen
DATES	LEVER	PASSAGE au méridien	COUCHER	Ascens. droite	DÉCLI- NAISON	distance à la Terre (t)
Janv. 1 13 25 Févr. 6 18 Mars 2 14 26 Avril 7 19 Mai 1 13 25 Juin 6 18 30 Juill. 12 24 Août 5 Sept. 10 29 Sept. 10 20 Voet. 4 16 28 Nov. 9 Déc. 3	5.31 5.27 5.21 5.27 5.21 5.27 5.21 4.46 4.28 4.28 4.49 1.49 1.19 0.48 2.19 1.19 0.48 2.34 2.44 22.44 23.44 22.44 22.44 22.44 22.44 23.66 19.12 16.12 16.12 16.12	9.47 9.36 9.25 9.16 9.16 9.16 9.16 9.16 8.57 8.43 7.18 8.47 7.33 7.18 8.14 7.46 6.30 6.30 6.30 6.30 3.45 3.45 3.45 3.45 3.45 4.20 3.45 3.45 3.45 4.20 3.45 4.20 4.20 4.20 4.20 4.20 4.20 4.20 4.20	14. 2 13. 44 13. 19 13. 19 13. 18 13. 18 13. 18 13. 16 13. 17 13. 17 13. 17 13. 16 13. 14 13. 16 13. 14 13. 16 13. 15 13. 14 13. 16 13. 17 13. 17 13. 17 13. 17 13. 17 13. 16 13. 16 13. 17 13. 17 13. 16 13. 16 13. 16 13. 17 13. 17 13. 16 13. 16 14. 16 15. 16 16. 16 16. 16 17. 16 18. 16	16.25 17.1 17.36 18.16 19.32 20.49 20.49 21.23 21.58 22.3.6 23.39 0.11 0.43 1.15 1.45 2.15 2	-21.39 -22.54 -23.38 -23.27 -23.37 -21.3 -21.3 -21.3 -19.6 -16.42 -13.56 -10.54 +2.26 +5.37 +8.37 +11.20 +13.44 +15.48 +17.30 +18.52 +21.47 +21.50 +21.57 +21.50 +21.57	2,302 2,154 2,076 1,996 1,916 1,835 1,755 1,676 1,599 1,524 1,451 1,451 1,451 1,175 1,109 1,043 0,977 0,971 0,648 0,592 0,546 0,512 0,584 0,584

^{*} Le 6 juillet : lever à obam et à 23h59m, 7. Le 22 novembre : passage a ob im et a 235 58m.

Les données se rapportent au centre de Mars. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

⁽¹⁾ L'unite de distance estla distance moyenne de 8 au ...

JUPITER 1911

	Temp	s moyer	civil	A m	inuit mo	oyen.
DATES	LEVER	PASSAGE au méridien	сотснек	ASCENS. droite	DÉGLI- NAISON	distance à la Terre (t)
Janv. 1 13 25 Févr. 6 18 Mars 2	2.14 1.35 0.53 *0.9 23.19	4.15	12.49 12.6 11.23 10.38 9.53 9.6	h m 14.30 14.37 14.42 14.46 14.49 14.50	-13.36 -14.7 -14.31 -14.47 -14.57 -14.58 -14.52	5,866 5,689 5,500 5,305 5,112 4,929 4,763
Avril 7	21.39 20.46 19.51	2.37 1.45 0.53	7.30 6.40 5.50 4.59	14.46 14.42 14.37	-14.38 -14.18 -13.53 -13.25	4,622 4,514 4,444 4,416
13 25 Juin 6	18. 1 17. 6	23. 2	4. 8 3.18 2.28	14.25 14.20 14.15	-13.23 -12.37 -12.32 -12.13	4,432 4,490 4,586
18 30 Juill, 13	15.22 14.34 13.47	20.29	0.51 0.4	14.13 14.11 14.12	-12. 1 -11.58 -12. 3	4,714 4,867 5,038
Août 2	12.22	17.25	23.13 22.28 21.44 21.0	14.14 14.17 14.22 14.28	-12.38 -13.6 -13.39	5,219 5,403 5,584 5,757
Sept. 10	9.51 9.17	14.43	20.17 19.35 18.53 18.12	14.36 14.44 14.53	-14.17 -14.57 -15.39 -16.23	5,915 6,055 6,173
Nov. 2	8. io 7.37	12.50	17.31 16.51 16.11	15.13 15.23 15.34	-17. 5 -17.47 -18.27	6,265 6,330 6,365 6,369
2:	5.58	9.18	15.31 14.51 14.12	15.45 15.56 16. 7	$\begin{bmatrix} -19. & 4 \\ -19. & 38 \\ -20. & 8 \end{bmatrix}$	6,342 6,284 6,196

^{*} Le 20 février : lever à ob 2m et à 23h 58m; le 12 juillet : concher à

⁽¹⁾ L'unité de distance est la distance moyenne de 8 au ...

SATURNE 1911

	Temp	s moyer	civil	An	inuit m	oyen				
DATES	LE V ER	PASSAGE au méridien	COUCHER	ASCENS. droite	DÉCLI- NAISON	a la Terre (1				
Janv. 1 13: 25 Févr. 6 18 Mars 2 14 26 Avril 7 25 Juin 6 18 30 Juill. 12 24 Août 5 17 29 Sept. 10 Oct. 4 16 28	12.29 11.42 10.56 10.9 9.23 8.38 7.53 7.9 6.24 5.41 4.57 4.13 3.30 2.46 2.2 2.3.45 23.45 23.45 23.45 21.28 20.41 19.54 19.55	h m 19.13 18.26 17.40 16.55 16.11 15.28 14.4 13.22 12.40 11.59 11.18 10.37 9.53 8.31 7.48 7.48 10.20 5.35 4.91 1.34 1.34 1.34 1.34 1.34 1.34 1.34 1.3	1.15 *0.30 23.42 23.0 22.19 20.59 20.19 19.40 19.2 18.23 17.44 15.44 15.2 14.20 13.36 12.51 11.18 10.29 9.39 8.475 7.55	h m 1.54 1.56 1.58 2.15 2.10 2.15 2.20 2.26 2.32 2.38 2.44 2.55 3.0 3.48 3.11 3.13 3.14 3.13 3.11 3.13	+ 9. 0 + 9. 16 + 9. 16 + 9. 32 + 9. 53 + 10. 17 + 10. 44 + 11. 12 + 12. 42 + 13. 10 + 13. 37 + 14. 25 + 14. 45 + 15. 23 + 15. 28 + 15. 29 + 15. 20 + 15. 10 + 14. 57 + 14. 47 + 15. 14 + 15. 16 + 15. 16	8,83; 9,03; 9,42; 9,61; 9,78; 9,92; 10,043; 10,13;				
Nov. 9 21 Déc. 3 15 27	16.37 15.38 14.58 14. 9 13.20	23.48 22.57 22.6 21.16 20.27	7. 3 6.11 5.19 4.28 3.38	3. 0 2.57 2.53 2.50 2.48	+14.35 $+14.10$ $+13.56$ $+13.45$ $+13.38$	8,2 8,3				

^{*} Le 2 fevrier: coucher n ohom et à 23h57m; le 21 juillet : leve ohom et à 23h57m; le 7 novembre : passage a oh i met à 23h57m.

Les données se rapportent au centre de Saturne. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

⁽¹⁾ L'unite de distance est la distance moyenne de 8 au ..

	Tem	ps moye	n civil	A minuit moyen				
DATES	LEVER	passage an méridien	COUCHER	ASGENS droite	bécli- NAISON	bistance à la Terre (1)		

URANUS 1911

	h m	h m	h 201	h m	0.1	
anv. 1	8.50	°13.5	17.20	19.46	-21.44	20,640
31	6.58	11.15	15.32	19.53	-21.25	20,651
dars 2	5. 5		13.42	20. 0	21. 7	20,420
Avril I	3.11	7.30	11.50	.20. 5	-20.54	20,004
dai r	×1.14	5.34	9.55	20.6	-20.49	19,508
31	23.11	3.35	7.55	20. 5	-20.53	19,056
luin 30	21.11	1.34	5.52	20. 2	-21. 5	18,768
uill. 30	19. 9	23.27	3.48	19.57	-21.19	18,720
toût 29	17. 8	21.24	*1.45	19.52	-21.31	18,929
iept. 28	15. 9	19.24	23.40	19.50	-21.37	19,341
)et. 28	13.11	17.27	21.43	19.51	-21,34	19,849
Vov. 27	11.16	15.33	19.50	19.55	-21.23	20,322
Déc. 27	9.23	13.41	1 18. 0	20. 1	1-21. 61	20,642

* Le 19 mai : lever à oh 3m et à 23h 59"; le 22 juillet : passage à oh 4m t à 23h 59m; le 23 septembre : coucher à oh 4m et à 23h 59m, 8.

NEPTUNE 1911

	h co l	h m	h rog	lı m	ا. ه ا	
lanv. 1	16.57	"o.5o	8.38	7.28	+21.15	28,998
3 r	14.55	22.44	6.38	7.25	+21.23	29,039
Mars 2	12.54	20.44	4.38	7.22	+21.29	29,336
Avril 1	10.55	18.45	2.39	7.21	+21.32	29,800
Mai 1	8.58	16.48	*0.42	7.22	+21.30	30,304
31	7. 4	14.53	22.43	7.25	+21.25	30,721
Juin 30	5.11	12.50	20.48	7.29	+21.17	30,954
Huill. 30	3.18	11. ő	18.54	7.34	+21.	30,953
Lout 29	*1. 26	9.12	16.59	$\frac{7.38}{}$	+20.57	30,716
Sept. 28	23.27	7.17	15. 4	7.41	+20.50	30,294
e)ct. 28	21.31	5.21	13. 6	7.42	+20.47	29,788
Yov. 27	19.32	3,22	11. 7	7.41	+20.49	29,326
Déc. 27	17.30	1.21	9.8	7.38	1+20.561	29,039

^{*}Le 13 janvier : passage å oh m et å 23h 55m; le 11 mai : coucher 10h 3m et a 23h 59m, 6; le 20 septembre : lever å oh 2m et å 23h 58m.

Les données se rapportent au centre de la planète. Les levers et couchers sont rapportés à l'horizon de Paris.

⁽¹⁾ L'unité de distance est la distance moyenne de 🕇 au ...

CALENDRIER GRÉGORIEN (nouveau style).

Jusqu'en 1582, on a fait usage du calendrier julien (voir p. 45), basé sur une année de 365¹,25, tandis que la valeur moyenne de l'année tropique est, pour 1910, de 365¹,2421982 ou 365¹ 5¹ 48^m 45^s, 922. La différence, de 0¹,0078018 par an, s'élève à 1 jour en 128 ans et à 3¹, 1207² en 100 ans. L'année civile adoptée dans le calendrier julien étant trop longue, son commencement retardait sans cesse sur celui de l'année solaire; l'écart était de 10 jours à la fin du xvi^s siècle. Pour faire disparaître ce retard, le pape Grégoire XIII ordonna que le lendemain du jeudi 4 octobre 1582 s'appellerait le vendredi 15 octobre de l'année 1582.

En France, le retranchement de 10 jours dans le calendrier n'ent lieu qu'au mois de décembre suivant, par lettres patentes du roi Henri III, et le dimanche 9 décembre 1582 fut immédiatement suivi du lundi 20 décembre 1582.

Le calendrier grégorien a remplacé successivement, depuis 1582, le calendrier julien dans la plus grande partie de l'Europe.

Après cette correction de dix jours, on continua l'intercalation julienne d'un jour tous les 4 ans. Mais, comme elle produit un retard de 3 jours environ en 400 ans, on convint de supprimer le jour intercalaire dans les trois années 1700, 1800, 1900, et l'on arrêta que, dans la suite, trois années séculaires communes seraient toujours suivies d'une année séculaire bissextile.

L'année 1600 étant bissextile dans les calendriers julien et grégorien, l'avance de ce dernier est restée de 10 jours jusqu'au 1er mars 1700 (grégorien); elle a été ensuite de 11 jours jusqu'au 1er mars 1800 et de 12 jours jusqu'au 1er mars 1900. Maintenant elle est de 13 jours; il suffit donc d'ajouter treize jours, à une date du calendrier julieu, pour avoir la date correspondante du calendrier grégorien.

ARTICLES PRINCIPAUX DU COMPUT (1).

Année bissextile. — Une année, non séculaire, est bissextile si le nombre formé par les deux chiffres de droite du millésime est divisible par 4. Pour qu'une année séculaire soit bissextile, il faut que le nombre formé par les centaines du millésime soit divisible par 4. Dans les années bissextiles, février a 29 jours; dans le calendrier ecclésiastique, l'intercalation d'un jour se fait entre le 23 et le 24.

Dans le calendrier civil, ce jour supplémentaire

se place après le 28.

Indiction romaine. — Période de 15 années qui, à proprement parler, ne sert pas directement dans le comput. Son emploi se borne à fournir une simple notation chronologique.

Règle pour trouver l'indiction : ajouter 3 au millésime et diviser par 15; le reste est l'indiction. Si

le reste est o, l'indiction est 15.

Cycle solaire. — Période de 28 années, formée par le produit de 7, nombre des jours de la semaine, par le nombre 4, période des années bissextiles; elle a pour but de ramener les lettres dominicales dans le même ordre. Comme, dans le calendrier grégorien, les années séculaires ne sont bissextiles que de 1 en 4, l'ordre des lettres dominicales change avec chaque siècle dont l'année séculaire n'est pas bissextile.

Règle pour trouver le cycle solaire : ajouter 9 au millésime et diviser par 28; le reste est le cycle so-

laire. Si le reste est o, le cycle est 28.

Le Tableau de la page 40 donne immédiatement le cycle solaire d'une année comprise entre 1582 et 5699.

Lettre dominicale. — Cycle formé des sept premières lettres de l'alphabet et qui sert à indiquer les dimanches de l'année.

Les années bissextiles ont deux lettres domini-

⁽¹⁾ Voir pour plus de détails l'Annuaire de 1905.

cales: pratiquement, la première sert du 1er janvier à la fin de février; la seconde à partir du 1er mars.

Pour trouver la lettre dominicale d'une année quelconque, comprise entre 1582 et 5699, il suffit d'entrer dans la Table de la page 41 avec le millésime de l'année. Pour les années séculaires, on fera usage de la première ligne de la Table, correspondant à l'année o.

Nombre d'or ou Cycle lunaire. — Période de 19 années, après laquelle les nouvelles lunes reviennent à peu près aux mêmes dates.

Règle pour trouver le nombre d'or d'une année de l'ère chrétienne: ajouter 1 au millésime et diviser par 19; le reste est le nombre d'or. Si le reste est 0, le nombre d'or est 19.

La Table de la page 42 permet d'obtenir à vue le nombre d'or d'une année de notre ère jusqu'en 5**6**99.

Épacte. — Dans le comput, on nomme épacte le nombre de jours formant la différence entre l'année solaire et l'année lunaire. Le cycle des épactes est formé des treute premiers nombres, inscrits sans interruption, mais en rétrogradant, à partir du re janvier, dans le calendrier perpétuel.

A chaque année correspond l'une des 30 épactes du cycle; cette épacte annuelle sert à déterminer

les nouvelles lunes de l'année.

Détermination de l'épacte annuelle. — Les épactes se déterminent à l'aide du nombre d'or. Pour faciliter les recherches on a dressé une Table, dite Table étendue des épactes, formée de 30 groupes, désignés par des lettres différentes, majuscules et minuscules, contenant chacun 19 épactes. On a ainsi toutes les combinaisons possibles entre les épactes et les nombres d'or.

Le Tableau de la page 43, extrait de la Table étendue des épactes, donne les séries des épactes en usage depuis le 15 octobre 1582, époque de la réforme grégorienne, jusqu'a l'année 2899. Pour trouver l'épacte d'une année quelconque, il suffit d'entrer dans ce Tableau avec le nombre d'or de l'année.

Fête de Pâques. — D'après les règles admises, Pâques doit être célébré le 1^{et} dimanche après le 14° jour de la lune, qui, suivant l'épacte, est nouvelle le jour de l'équinoxe du printemps ou immédiatement après. Si le 14° jour de la lune tombe un dimanche, Pâques est reporté au dimanche suivant.

La fixation de la fête de Pâques ne dépend pas de la lune vraie, mais bien de la lune comptée suivant l'épacte, d'après les règles du comput. Le terme pascal peut différer de 1, 2 et parfois même de 3 jours de la pleine lune vraie. Ces différences ont pour résultat d'amener des écarts considérables entre les dates pascales du comput et celles que l'on déterminerait à l'aide des lunes vraies.

Ainsi, en 1903, le terme pascal tombait le samedi 11 avril, et Paques le 12 avril. Mais la pleine lune vraie ou astronomique arrivait, pour le méridien de Paris, le dimanche 12 avril, à 0^h 27^m; en lui appliquant les règles pascales, on aurait été conduit à célébrer Paques le 19 avril.

En 1780, le terme pascal tombait le 21 mars et, par suite, Pâques fut fêté le 26 mars. D'après la Connaissance des Temps, la pleine lune eut lieu, à Paris, le 20 mars à 2^h40^m du soir. Cette pleine lune, tombant avant le 21 mars, n'était pas pascale, et l'on aurait dû attendre la suivante, arrivant le mercredi 19 avril à 0^h37^m du matin, ce qui reportait Pâques au 23 avril.

Table pascale. — Pour trouver la date de Pâques dans une année quelconque, il suffit d'entrer dans la Table de la page 44 avec l'épacte et la lettre dominicale de l'année, ou la seconde, s'il y en a deux.

TABLEAU donnant le cycle solaire dans le calendrier grégorien (nouveau style).

	ANNÉES			1500 2200 2900 3600 4300 5000	1600 2300 3000 3700 4400 5100	1700 2400 3100 3800 4500 5200	1800 2500 3200 3900 4600 5300	3300 4000	2000 2700 3400 4100 4800 5500	2100 2800 3500 4200 4900 5600
0 1	28 29 30 31 32 33 34 35 36 37 38 39 44 44 44 44 44 44 44 44 45 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50 50	56 57 58 56 60 61 62 63 64 65 66 66 77 77 77 77 77 77 80 81 82 83	84 856 87 88 99 91 93 95 96 97 99 99	25 26 27 28 1 28 3 4 4 5 6 6 7 8 8 9 9 10 11 12 13 14 15 16 16 17 18 18 19 20 20 21 22 23 24 24 25 26 26 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27 27	13 14 15 16 17 18 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 6 7 8 9 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 22 23 24 25 26 27 28	17 18 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 12 12 13 14 15 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16 16	5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 23 24 25 26 27 28 8 1 2 2 3 3 4	21 22 23 24 25 26 27 28 1 27 28 1 27 28 1 27 28 1 1 26 1 27 1 28 1 26 1 27 1 28 1 26 1 26 1 26 1 26 1 26 1 26 1 26	9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 2 3 4 4 5 6 6 7 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8

TABLEAU indiquant les lettres dominicales dans le calendrier grégorien (nouveau style).

	ANN	ÉES		2500 2900 3300 3700 4100 4500		2600 3400 4200	3400 3800 4200 4600		1500 1900 2300 2700 3100 3500 3900 4300 4700 5100 5500		2400 3200 4000 4800 5600
0 1 2 3 4 4 5 6 7 8 9 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 22 23 24 25 26 27	53	56 57 58 59 66 62 66 66 66 67 77 77 77 77 77 77 77 77 77	84 85 86 87 88 89 91 93 93 93 95 99 99 99	A	COORDAGGEDCGFEDCBAGFEDCBAGFE	F I	E E E D C B B C G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G C B C B C B C B C B C B C B C B C B C	.EE	G G G G G G G G G G G G G G G G G G G	B C C C C C C C C C	AAAGFECBBAAGFEDCBBAAGFEDCBAAGFEDCCBBCFEEDCBAAGFEDCCBBCFEEDCBAAGFECCCBCCBAAGFECCCCBCCCBCAAGFECCCCCBCCCCBCCCCBCCCCCBCCCCCCCBCCCCCCCC

47 66

9.0

69

2 2

62 63 65 65

スラ 4:0 G 1/8 9 5

00 H 44444

0 - 25 - 55

D'OR	
NOMBRE	
EE	
DONNANT	
TABLE	

ANNÉES

depuis le commencement de l'ère vulgaire jusqu'en l'an 5699. 24555851488449785555 15100]? 网络印象 图中 600 4600 4700 4800 4900 8 3 H K 8 4 4 4 4 1 1 1 8 6 5 5 1000 1000 4300 1300 4400 4500 600 1900 2000 2100 2200 2300 2400 2500 500 200 # K C # C P C F K C F K C P C C C C C F K C P C C F K C P C C C F K C P C C F C C F C C F C C F C C F C C F C C F 97 98 99 (- X

TABLE DES ÉPACTES

LETTRES INDICES DU CYCLE DES ÉPACTES NOMBRE D'OR C В A (1) u(1)D de 1582 de 1700 de 1900 de 2200 de 2300 de 2600 à 2299 à 2399 à 1699 à 1899 à 2199 à 2899 XXVIII 1 * XXIX XXVII XXVI Ţ 2 XII ХI ıx VIII VII x 3 MXIII XXII XXI XX XIX XVIII 4 IV 111 11 * XXIX 5 ХI XV XIV XIII XII X 6 IVXX XXV XXIV XXIII XXII XXI 7 VII VI v IV 111 11 8 XVIII XVII XVI XV XIV XIII 9 XXIX XXVIII XXVII XXVI XXV XXIV 10 \mathbf{x} ıx VIII VII VI v 11 XXI XX XIX XVIII XVII XVI 12 XXIX XXVIII н T * XXVII 13 XIII XII XI x 1 X VIII 14 XXIV XXIII XXII XXI хx XIX 15 V ıv н ш Ť * 16 XVI XVXIV XIII XII Χī 17 25 XXVII XXVI XXIV XXII HIXX 18 VIII VII VI v IV 111 19 XIX XVIII XVII XV1 хv XIV

⁽¹⁾ La série A sera aussi en usage de 2400 à 2499 et la série u de 2500 à 2599.

TABLE PASCALE GRÉGORIENNE

ÉPACTE			Lettre	e domi:	nicale		
ÉPA	A	В	С	D	E	F	G
I	16 A 16 A 16 A 16 A 9 A 9 A 9 A 9 A 9 A 2 A 2 A 2 A 2 A 2 6 M	17 A 17 A 10 A 10 A 10 A 10 A 10 A 10 A 3 A 3 A 3 A 3 A 27 M 27 M	18 A 18 A 11 A 11 A 11 A 11 A 11 A 14 A 4 A 4 A 4 A 4 A 4 A 28 M 28 M 28 M	19 A 12 A 12 A 12 A 12 A 12 A 12 A 12 A 5 A 5 A 5 A 5 A 5 A 29 M 29 M 29 M 29 M	13 A 13 A 13 A 13 A 13 A 13 A 13 A 6 A 6 A 6 A 6 A 6 A 6 A 8 A 8 A 9 A 9 A 10 A	14 A 14 A 14 A 14 A 14 A 14 A 7 A 7 A 7 A 7 A 7 A 7 A 3 I M 3 I M 3 I M 3 I M 3 I M	15 A 15 A 15 A 15 A 15 A 15 A 8 A 8 A 8 A 8 A 8 A 1 A 1 A 1 A 1 A 25 M
XXII XXIII XXIII XXIII XXIII XXVII XXVII XXVIII. XXIX **	26 M 26 M 26 M 23 A 23 A 23 A 16 A 16 A	27 M 27 M 27 M 24 A 24 A 17 A 17 A 17 A	28 M 28 M 28 M 25 A 18 A 18 A 18 A 18 A	29 M 29 M 22 M 19 A 19 A 19 A 19 A 19 A	30 M 23 M 20 A 20 A 20 A 20 A 20 A 20 A 20 A	24 M 24 M 24 M 21 A 21 A 21 A 21 A 21 A 14 A	25 M 25 M 25 M 22 A 22 A 22 A 22 A 15 A 15 A

Remplacer l'épacte XXV par l'épacte XXIV avec un nombre d'or plus petit que 12 et par l'épacte XXVI avec un nombre d'or plus grand que 11.

M signific le mois de Mars et A celui d'Avril.

CALENDRIER JULIEN (vieux style).

Le calendrier julien employé dans toute l'Europe jusqu'à la réforme faite en 1582, sous le pontificat de Grégoire XIII, et dont l'usage s'est encore conservé parmi les chrétiens du rite orthodoxe, n'est autre que le calendrier romain de Jules César (1), avec quelques modifications (voir les Annuaires pour 1904 et 1905).

La longueur de l'année, celle des mois, ainsi que leur distribution dans l'année, sont restées les mêmes; mais aux huit lettres nundinales on substitua les sept lettres dominicales et les fêtes païennes firent place aux fêtes chretiennes. Afin de règler la date de la fête de Pâques. on ajouta, par la suite,

l'indication du nombre d'or.

Trois années communes de 365 jours sont suivies d'une année bissextile de 366 jours. Le jour intercalaire ou complémentaire de l'année bissextile s'ajoute au mois de février; ce mois se compose alors de 20 jours.

Une année est ou n'est pas bissextile selon que la partie non séculaire de son millésime est ou n'est pas divisible par 4. Ainsi l'année 1908 est bissextile, et l'année 1911 ne l'est pas, parce que 11 n'est pas

divisible par 4.

La période detemps connue sous le nom de siècle est l'assemblage decent années juliennes de 365 jours un quart; cette période comprend 36525 jours.

L'année julienne étant trop longue, retarde de plus en plus sur l'année tropique et, depuis 1582, sur l'année grégorienne. Ce dernier retard, qui du 1er mars 1800 au 28 février 1900 (dates grégoriennes) était de 12 jours, s'élève actuellement à 13 jours.

⁽⁴⁾ La réforme du calendrier romain date de l'an 46 av. J. C.; mals les Egyptiens connaissaient déjà, depuis deux siècles, l'intercalation d'un 6' jour épagomène tous les quatre ans.

ARTICLES PRINCIPAUX DE COMPUT (1).

Cycle solaire et lettre dominicale. — S'il n'y avait pas d'années bissextiles les lettres dominicales reviendraient de 7 ans en 7 ans; mais, par suite de la présence d'une bissextile tous les 4 ans, ce retour ne se fait qu'après quatre fois plus de temps.

Cette période de 28 années, ramenant les lettres dominicales dans le même ordre, porte le nom de cycle solaire. On appelle aussi cycle solaire d'une année le rang de cette année dans la période de 28 ans.

Déterminer le cycle solaire d'une année. — La première année de l'ère vulgaire est réputée avoir eu 10 de cycle solaire; par suite, pour avoir le cycle solaire d'une année quelconque après le commencement de l'ère, il faut ajouter 9 au millésime et diviser par 28; le reste est le cycle solaire de l'année et le quotient indique le nombre de cycles achevés depuis l'origine. Lorsque le reste est zéro, le cycle solaire est 28.

Si l'on voulait avoir le cycle solaire d'une année julienne fictive avant notre ère, la règle serait la suivante : ajouter 18 au millésime, diviser par 28 et retrancher le reste de 28; la différence est le cycle solaire cherché. On pourra aussi, pour les années de l'ère vulgaire, jusqu'en 5599, faire usage de la Table (p. 48) qui donne immediatement le cycle solaire et la lettre dominicale.

Nombre d'or ou cycle lunaire. — Période de 19 années, renfermant 235 lunaisons et ramenant, dans le calendrier, les phases de la Lune dans le même ordre et aux mêmes dates.

Le nombre d'or d'une année est le rang de cette année dans la période de 19 ans.

⁽¹⁾ Foir pour plus de délails l'Annuaire de 1905.

Règle. — Ajouter 1 au millésime et diviser par 19, le reste est le nombre d'or de l'année. Si l'ontrouvezéro pour reste, le nombre d'or est 19. Pour avoir le nombre d'or des années juliennes avant notre ère, la règle deviendrait : ajouter 17 au millésime, diviser par 19 et retrancher le reste de 19.

La Table de la page 42 donne le nombre d'or

des années de notre ère jusqu'en 5599.

Épacte. — On donne ce nom à la différence entre la durée de l'année solaire et celle de 12 lunaisons moyennes (354 jours); l'épacte est employée dans le calendrier pour trouver, suivant les règles du comput, les jours de la nouvelle Lune.

Dans le calendrier julien, on est convenu maintenant d'appeler épacte d'une aunée, l'âge de la Lune, suivant le comput, au premier jour de cette année. La Lune pouvant avoir 30 jours, il y a donc 30 nombres d'épactes; mais, dans ce calendrier, 19 de ces nombres, correspondant aux 19 nombres d'or, sont seuls employés, ainsi que l'indique le Tableau suivant, qui donne l'épacte, comptée comme il vient d'être dit, connaissant le nombre d'or:

N. d'or	Épacte	N. dor	Épacte	N. d'or	Épacte	N. d'or	Épacte
3 4 5	XI XXII III XIV XXV	6 7 8 9	VI XVII XXVIII IX XX	11 12 13 14 15	I XII XXIII IV XV	16 17 18 19	XXVI VII XVIII XXIX

Détermination de la date de Pâques. — Celleci dépend du nombre d'or et de la lettre dominicale. La Table de la page 49, dont les arguments sont le nombre d'or et la lettre dominicale de l'année, fournit cette date.

TABLE donnant le cycle solaire et la lettre dominicale dans le calendrier julien (vieux style).

ANNÉES	ANNÉES 210 280 350 420		0 100 700 800 1400 1500 2100 2200 2800 2900 3500 3600 4200 4300 4900 5000		16 23 30 31	1600 1 2300 3 3000 3 4400 2		300 1000 1700 2400 3100 3800 4500 5200		100 300 500 200 900 500 300	500 1200 1900 2600 3300 4000 4700 5400		600 1300 2000 2700 3400 4100 4800 5500	
0 28 56 84 84 87 85 86 87 85 86 87 87 87 87 87 87 87	10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 1 26 37 28 1	DC B A G F E D C B C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E	25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23	ED C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G C B C B C B C B C B C B C B C B C B C	13 14 15 16 17 18 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 7 8 9	FE D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G C B C B C B C B C B C B C B C B C B C	1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27	GF E D C BA G F E D C B AG F E D C B AG F E D C B AG F E D C B AG B AG B AG B AG B B B B B B B B B B	17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 11 15 15 16 16 16 17 17 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18 18	AG F E D CB A GF E D C B A G F E D C B A G F E D C C B A G F E D C C B A G F E D C C B	5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 20 21 23 24 25 26 27 28 1 2 3 3 4	BAAG FE D C B AG F ED C B AG G F ED C C B AG G	21 22 23 24 25 26 27 28 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 18 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19 19	CB A G F ED C B A G F E D C B A G F E D C B A G F E D C B A G G F E D C B A G G F E D C B A G G B A G G B A G G B A G B A G B A G B B A G B B A G B B B B

TABLE PASCALE JULIENNE

RRE	LETTRE DOMINICALE												
NOMBRE d'or	A	В	С	D	Е	F	G						
ı	9 A	10 1	II A	12 A	6 л	7 A	8 A						
2	26 м	27 M	28 м	29 M	3о м	3 г м	I A						
3	16 A	17 A	18 A	19 A	20 A	14 A	15 A						
4	9 1	3 A	4 A	5 A	6 а	7 A	8 A						
5	26 м	27 M	28 м	29 M	23 м	24 M	25 м						
6	16 A	17 A	II A	12 A	13 а	14 A	15 A						
7	2 _. A	3 л	4 A	5 а	6 A	3 г м	I A						
8	23 л	24 A	25 л	19 A	20 A	21 A	22 A						
9	9 A	10 1	II A	12 A	13 A	14 A	8 A						
10	2 A	3 л	28 м	29 м	30 м	31 M	I A						
11	16 A	17 A	18 A	19 A	20 A	21 A	22 A						
12	9 A	10 A	II A	5 л	6 A	7 A	8 A						
13	26 м	27 M	28 м	29 M	30 м	3 г м	25 м						
14	16 л	17 A	18 A	19 A	13 A	14 A	15 A						
15	2 A	3 л	4 A	5 A	6 A	7 A	8 A						
16	26 м	27 м	28 M	22 M	23 м	24 M	25 M						
17	16 A	10 A	. A	12 A	13 A	14 A	15 A						
18	2 A	3 л	4 A	5 A	3о м	3 г м	I A						
19	23 A	24 A	18 A	19 A	20 A	21 A	22 A						

M signifie le mois de Mars et A celui d'Avril.

PÉRIODE JULIENNE.

Période artificielle de 7980 ans, inventée par Joseph Scaliger, chronologiste du xvie siècle, et servant à fixer et à comparer entre elles les dates historiques. Elle a été formée par le produit des trois nombres 28, 19 et 15, qui représentent les périodes des cycles solaire, lunaire et d'indiction romaine.

En adoptant le cycle solaire, le nombre d'or et l'indiction romaine tels qu'ils sont employés au-jourd'hui et tels qu'ils étaient en usage au temps de Scaliger, on trouve qu'en l'an 1 de notre ère on compte 10 de cycle solaire, 2 de cycle lunaire et 4 d'indiction romaine.

Si l'on remonte ensuite dans les temps avant l'ère chrétienne jusqu'à la rencontre d'une année ayant à la fois 1 pour chacun des trois cycles, on arrive à l'année 4713 avant Jésus-Christ (4712 suivant les astronomes). Voilà pourquoi les chronologistes ont sixé à cette année 4713 le commencement ou l'an 1 de la période julienne.

Puisque l'an 1 de notre ère correspond à l'an 4714 de la période julienne, l'année précédente 4713 de cette période correspond à l'an 1 avant Jésus-Christ (à l'an 0, suivant les astronomes); et, si l'on désigne par A le millésime d'une année de notre ère, on aura pour l'année de la période julienne:

Année, avant notre ère...... 4714 - AAnnée, après notre ère...... 4713 + A

ÈRES DIVERSES.

Lorsqu'on rapporte à la période julienne, dont l'étendue embrasse toutes les dates historiques, le commencement des ères diverses établies par les chronologistes, on se rend compte facilement du nombre d'années qui les sépare les unes des autres, soit qu'elles commencent avant, soit qu'elles commencent après Jésus-Christ.

Années de la période julienne.

953, an 1 de l'ère des Juifs, 7 octobre de cette année 953.

2699, an 1 de l'ère d'Abraham.

3938, an 1 de l'ère des Olympiades, vers le milieu de l'année 3938 de la période.

3961, an 1 de la fondation de Rome selon Varron. 3967, an 1 de l'ère de Nabonassar, fixée au mercredi 26 février de l'année 3067.

4401, an 1 de l'ère des Séleucides ou des Grecs.

4675, an 1 de l'ère d'Espagne.

4714, an 1 de l'ère chrétienne.

5265, an 1 de l'ère des Arméniens.

5335, an 1 de l'hégire, 16 juillet decette année 5335. 6505, an 1 de la République française.

En outre des ères indiquées ci-dessus, toutes renfermées dans les limites de la période julienne, il en existe d'autres dont l'origine est antérieure à cette période.

Parmi celles-ci on peut citer l'ère de Constantinople, ayant pour origine la création du monde, fixée par l'Église grecque au 1° septembre de l'an 5508 av. J.-C.

VÉRIFICATION DES DATES exprimées dans les calendriers julien et grégorien.

Les problèmes relatifs à la vérification des dates exigent qu'on puisse retrouver le nom du jour de la semaine correspondant à une date donnéeou inversement; les Tableaux suivants résolvent ces questions à vue, sans aucun calcul mental.

Les Tableaux donnés pages 41 et 48 fournissant la lettre dominicale de toutes les années grégoriennes de 1582 à 5699, et de toutes les années juliennes de 1 à 5599, suffiraient à la rigueur, car la lettre dominicale de chaque année commune fixe la date du premier dimanche de janvier (les quantièmes étant exprimés par les lettres A, B, C, D, E, F, G, au lieu d'être représentés par les chiffres 1, 2, 3, 4, 5, 6, 7), et. par suite, le nom de tous les jours de l'année. Les années bissextiles ont deux lettres dominicales : la première lettre valable du 1er janvier au 20 février: la seconde, reculée d'un rang par suite de l'intercalation de ce 29 février, est valable pour le reste de l'année. De la lettre dominicale, simple ou double, on déduit donc, par un calcul facile, le jour d'une date quelconque de chaque mois.

Les Tableaux suivants évitent ce calcul: le Tableau I indique le nom du premier jour de chaque mois, connaissant la lettre dominicale, simple ou double de l'année: les initiales D, L, Ma. Me. J, V, S représentent par abréviation les noms des jours de la semaine; enfin le Tableau II donne le nom du jour correspondant à un quantième donné, connaissant le nom du premier jour du mois.

TABLEAU I,

Indiquant le nom du premier jour de chaque mois, suivant la lettre dominicale de l'année.

Mois.	A	В	С	D	Е	F	G	AG	BA	CB	DC	ED	FE	GF
	-	-	-	-	-		-	-	-		-	-	-	_
Janvier	D	s	v	J	Ме	Ma		D	S	V	J	Me	Ma	L
Février	Ме	Ma	L	D	S	V	J	Me	Ma	L	D	S	V	J
Mars	Ме	Ma	L	D	S	V	J	J	Me	Ma	L	D	S	V
Avril	\overline{s}	v	J	Me	Ma	L	D	D	\overline{s}	v	J	Me	Ma	L
Mai	L	D	S	V	J	Me	Ma	Ma	L	D	S	v	J	Me
Juin	J	Me	Ma	L	D	S	V	V	J	Me	Ma	L	D	S
Juillet	S	v	J	Me	Ma	L	D	D	s	v	J	Me	Ma	L
Août	Ma	L	D	S	V	J		Ме	Ma	L	D	S	V	J
Sept	V	J	Me	Ma	L	D	S	S	V	J	Me	Ma	L	D
Octobre.	\overline{D}	\overline{s}	\overline{v}	J	Me	Ma	L	L	D	\bar{s}	v	J	Me	Ma
Nov	Me	Ma	L	D	S	V	J	J	Me	Ma	L	D	S	V
Déc	V	J	Ме	Ma	L	D	S	S	V	J	Me	Ma	L	D
	١.		l	Į.		l	1	l	1		1		1 1	j

Exemple: Quel jour correspond au 21 juin 1911 (nouveau style)? La lettré dominicale de 1911 est A.

D'après le Tableau I, le 1" juin (colonne A) est un jeudi.
D'après le Tableau II, le 21 juin (colonne J) est un mercredi.

TABLEAU II.

Donnant le nom d'un quantième du mois, connaissant le nom du premier jour du mois.

OUANTIÈME	PREMIER JOUR DU MOIS								
QUANTEME	L	Ма	Ме	J	V	S	D		
1, 8, 15, 22, 29 2, 9, 16, 23, 30 3, 10, 17, 24, 31 4, 11, 18, 25, 5, 12, 19, 26, 6, 13, 20, 27, 7, 14, 21, 28,	L Ma Me J V S D	Ma Me J V S D L	M e J V S D L Ma	J V S D L Ma	V S D L Ma Me	S D L Ma Me J V	D L Ma Me J V S		

Usage de ces Tableaux pour la vérification des dates.

Calendrier julien (vieux style). — Voici un exemple de vérification et de critique des dates d'un document historique.

En 1290 eurent lieu une éclipse de Lune au mois d'août et une éclipse de Soleil au mois de septembre : elles sont relatées dans la *Chronique de saint Martial de Limoges* (édition de la Société de l'Histoire de France, p. 197) avec assez de détails pour permettre une discussion intéressante.

"Anno MCCXC, littera dominicali A, sureo numero xviij, luna xii, die lunæ post Assumptionem bestæ Mariæ, scilicet xvij calend. septemb., nocte sequenti ante diem Martis sequentem, circa duas vel tres horas, fuit eclipsis Lunæ particularis.

» Item eodem anno, aliis currentibus ut supra, die Martis ante Nativitatem beatæ Mariæ, ante primam,

fuit eclipsis Solis particularis. »

1º L'éclipse de Lune a donc eu lieu dans la nuit du lundi au mardi après l'Assomption de l'année 1290 : quelles dates correspondent à ces deux jours?

L'Assomption est une fête fixe dont la date est le 15 août; on est donc amené à chercher sur quel jour de la semaine tombait le 15 août 1290.

Le Tableau de la page 48 donne d'abord la lettre dominicale de 1290 : elle est à l'intersection de la colonne renfermant l'année 1200 (2° colonne à partir de la droite, commençant par 500) et de la ligne horizontale de l'année 90 (4° colonne des années); on trouve A conformément au texte ci-dessus.

Dans le Tableau I. colonne A, on trouve que le 1º août était un mardi: dans le Tableau II, colonne Ma, on trouve que le 15 août était aussi un mardi, et que le lundiet le mardi suivants étaient le 21 et le 22.

Donc l'éclipse a eu lieu dans la nuit du 21 au mardi 22, ou bien, d'après le texte, le 22 août 1290 à 2^h ou 3^h du matin. C'est ce qu'on peut vérifier au Tableau des éclipses dans l'Art de vérifier les dates (t. 1^{or}, p. 75, 3^o édition). Cela s'accorde très bien avec l'âge de la Lune qui était à son 14^o jour le lundi; or, le jour de l'éclipse est nécessairement celui de la pleine Lune, 14^o ou 15^o de la lunaison.

Mais il y a une erreur dans le texte en ce qui concerne la date du lundi, sixée au 17 des calendes de septembre, c'est-à-dire au 16 août; il faut lire le 12 des calendes de septembre (xii au lieu de xvii), ce qui provient manisestement d'une erreur de copie. D'ailleurs, cette date serait impossible au point de vue astronomique, comme on va le voir bientôt.

2º L'éclipse de Soleil a eu lieu le mardi avant la Nativité de 1290, à quelle date correspond ce jour ?

La Nativité est une fête fixe dont la date est le 8 septembre; cherchons donc quel jour de la semaine correspond au 8 septembre 1290.

La lettre dominicale de 1290 étant A, le Tableau I, colonne A, montre que le 1er septembre était un vendredi; le Tableau II, colonne V, montre que, le 8 étantaussi un vendredi, le mardi d'avant était le 5.

Donc l'éclipse de Soleil eut lieu le 5 septembre au matin (avant l'office de prime), ce qui est conforme au Tableau des éclipses précité.

Cette date s'accorde très bien avec celle du 22 août, car on sait que l'intervalle de temps qui s'écoule entre une éclipse de Lune et l'éclipse de Soleil qui la suit immédiatement doit être sensiblement égal à une demi-révolution synodique de la Lune ou à un demi-mois lunaire (29 ½ jours), c'est-à-dire 14 ¾ jours. Or, du 22 août au 5 septembre, il y a 14 jours, ce qui est l'intervalle prévu; la date erronée du 16 août donnerait 20 jours, ce qui est astronomiquement impossible.

La valeur du nombre d'or qui sert à désigner l'âge de la Lune à une date donnée apporterait une nouvelle confirmation de la date du 22 août.

Calendrier grégorien. — Exemple de vérification d'une date. La nouvelle de la découverte de la planète Neptune par Galle, de Berlin, d'après les indications de Le Verrier, fut annoncée à l'Académie des Sciences de Paris dans la séance du 5 octobre 1846 (Comptes rendus, t. XXIII, p. 659). A quel jour de la semaine correspond cette date?

Le Tableau de la page 41 donne D comme lettre dominicale de 1846 (intersection de la colonne 1800 et de la ligne horizontale 46); le Tableau I, colonne D, indique que le 1^{er} octobre était un jeudi, et le Tableau II, colonne J, que le 5 octobre 1846 était un lundi. Le lundi est, en effet, le jour des séances de l'Académie des Sciences: la date est donc vérifiée.

Remarque. — Si la date comprend une aunée séculaire grégorienne, telle que 1600, 1700, ..., le nombre correspondant à l'année est zéro (0). Le lecteur qui fera usage des Tableaux pour trouver la lettre dominicale correspondante ne devra pas oublier de prendre les lettres de la ligne

horizontale supérieure C, E, G, BA placées en regard du zéro (o), Ainsi:

Année grégorienne.	Lettre dominicale.	Année grégorienne.	Lettre dominicale.	
1600	BA	1800	E	
1700	C	1900	G	

On trouvera ainsi, à l'aide du Tableau I, que le 1° janvier 1600, colonne BA (seconde partie du Tableau), était un samedí; de même, le 1° janvier 1700 était un vendredi, etc.

Concordance des calendriers julien (vieux style) et grégorien (nouveau style).

Exemple: Pierre le Grand arriva à Paris le 7 mai 1717 (nouveau style), d'après les Mémoires de Saint-Simon; édition Hachette, t. IX, p. 228:

Quel jour de la semaine correspond à cette date grégorienne et quelle est la date correspondante dans le calendrier russe (julien)?

Le Tableau de la page 41 donne d'abord la lettre dominicale de 1717 dans le calendrier grégorien: elle est à l'intersection de la colonne du siècle grégorien 1700 (5° colonne à partir de la gauche, commençant par 1700 et 2100) et de la ligne horizontale 17 (11° colonne des années commençant par 0): on trouve C. Le Tableau I, colonne C, donne S ou samedi pour le 1° mai. Le Tableau II, colonne S, donne V pour le 7 mai. C'était donc un vendredi, conformément au document précité.

Pour transformer la date grégorienne en date

julienne, on se servira du Tableau auxiliaire suivant, qui donne la date grégorienne des retards du calendrier julien sur le grégorien :

Le calendrier julien retarde		1	Dates grégoriennes					
	ours du	15	oct.	1582	au 28	févr.	1700	
1 1	_	I	mars	1700	28	févr.	1800	
12		1	mars	1800	28	févr.	1900	
13	_	1	mars	1000	28	févr.	2100	

Ce Tableau (qui est une conséquence immédiate de la suppression grégorienne du 29 février des années séculaires 1700, 1800 et 1900) montre qu'en mai 1717 le retard était de 11 jours.

La date grégorienne du 7 mai 1717 (nouveau style) devient donc le 26 avril 1717 (vieux style) dans le calendrier russe ou julien. C'est ce qu'on vérifie avec les Tableaux précédents.

Le Tableau de la page 48 donne la lettre dominicale de 1717 dans le calendrier julien à l'intersection de la colonne 1700 (4° des siècles, à partir de la ganche) et de la ligne horizontale 17: on trouve F. Le Tableau I, colonne F, donne L ou lundi pour le 1° avril, et le Tableau II, colonne L, donne V ou vendredi, c'est-à-dire le même jour que précédemment.

La transformation inverse d'une date du calendrier julien en date du calendrier grégorien s'effectue de la même manière et doit présenter la même vérification, c'est-à-dire conduire au même jour de la semaine en partant de l'une ou l'autre date.

On se sert pour cette transformation du Tableau

auxiliaire suivant, qui donne en date julienne l'avance du calendrier grégorien sur le julien :

Le calendrier grégorien Dates juliennes. avance De 10 jours du 5 oct. 1582 au 18 févr. 1700 17 févr. 1800 10 fevr. 1700 Υĩ 18 févr. 1800 16 févr. 1900 12 r317 févr. 1900 15 févr. 2100

Exemple: L'ukase abolissant le servage en Russie est du 19 février 1861 (vieux style); la date grégorienne correspondante, de 12 jours en avance, d'après le Tableau ci-dessus, est le 3 mars 1861 (nouveau style).

Ou trouve facilement le jour correspondant à la date indiquée. En effet, le Tableau, page 48, donne, pour 1861, la lettre dominicale A; le Tableau I, colonne A, indique que le 1er février était un mercredi et le Tableau II, colonne Me, que le 19 février 1861 (vieux style) est un dimanche.

D'autre part, le Tableau, page 41, donne, pour 1861, la lettre dominicale F; le Tableau l, colonne F, indique que le 1er mars est un vendredi, et le Tableau II, colonne V, que le 3 mars 1861 (nouveau style) est un dimanche. Donc la date s'écrira 19 février 3 mars 1861, selon l'usage adopté.

Remarque. - Les questions relatives à la détermination du jour de la semaine correspondant à un quantième donné, et réciproquement, peuvent aussi se résondre sans le secours des Tables I et II. à l'aide des concurrents et des réguliers solaires.

Les définitions des concurrents et des réguliers

solaires sont les mêmes dans le calendrier julien et dans le calendrier grégorien. Il importe donc de bien employer, dans les applications, la lettre dominicale du calendrier renfermant la date pour laquelle on opère, puisque celle-ci, pour une même année, n'est pas la même dans les deux calendriers.

Concurrents. — Le concurrent d'une année est le nombre de jours écoules, dans l'année précédente, depuis le dernier dimanche de décembre. Il représente donc le complément à 7 de la lettre dominicale de l'année considérée.

Lettre dominicale.	Valeur numé- rique.	Concur- rent.	Jour de la semaine.	Valeur numérique.
A	1	6	Dimanche	1
В	2	5	Lundi	2
C	3	4	Mardi	3
D	4	3	Mercredi	4
E	5	2	Jeudi	5
F	6	I	Vendredi	6
G	7000	0 ou 7	Samedi	7 ou o

Les années bissextiles ayant deux lettres dominicales ont aussi deux concurrents; le premier, correspondant à la première lettre dominicale, sert pendant les deux premièrs mois, et le deuxième pendant le reste de l'année.

Réguliers solaires. — Ce sont des nombres attachés invariablement à chacun des mois de l'année; ils représentent la valeur numérique attribuée, dans le calendrier perpetuel, à la lettre dominicale correspondant au premier de chaque mois.

Mois	Régulier	Mois	Régulier	Mois	Régulier
Janv.	1	Mai	2	Sept.	6
Fév.	4	Juin	5	Oct.	1
Mars	4	Juill.	0	Nov.	4
Avril	0	Août	3	Déc.	6

Mode d'emploi. — 1° Trouver le jour de la semaine répondant à un quantième donné: ajouter le concurrent, le régulier et le quantième, diviser par 7: le reste est le jour de la semaine cherché.

Exemple. — Quel jour de la semaine correspond, dans le calendrier grégorien, au 5 octobre 1846?

Le Tableau de la page 41 donne D pour lettre dominicale, le concurrent est par suite 3. Le régulier d'octobre étant 1, on aura donc

$$3 + 1 + 5 = 9$$
:

divisant par 7, le reste est 2 ou lundi, ainsi qu'on l'a

vu page 56.

2° Trouver le quantième répondant à un jour de la semaine donné: ajouter 14 à la valeur du jour de la semaine donné, retrancher le concurrent et le régulier et diviser par 7; le reste donnera le quantième dans la première semaine du mois. Ajouter 7, 14, 21 ou 28 à ce reste suivant que le jour était le 2°, 3°, 4° ou 5° du mois.

Exemple. — Quel est le quantième correspondant, dans le calendrier julien, au troisième dimanche de février 1861?

Le Tableau de la page 48 donne A pour lettre dominicale de 1861; le concurrent sera donc 6 et le régulier solaire 4. On aura, 1 étant la valeur numérique répondant au dimanche,

$$1 + 14 - (4 + 6) = 5$$
,

qui, divisé par 7, donne 5 pour reste; ajoutant 14. puisque l'on considère le troisième dimanche, il vient 19: le jour cherché est donc le 19 février 1861, ainsi qu'on le voit page 59.

CALENDRIER COPHTE.

L'année des anciens Égyptiens était une année vague, composée de 365 jours, sans intercalation; elle comprenait 12 mois de 30 jours, suivis de 5 jours complémentaires, ou épagomènes. C'est de cette année qu'il est question dans l'ère de Nabonassar, qui commence le mercredi 26 février de l'an 747 avant J.-C.

L'édit de Canope, que nous a conservé la Stèle de Tanis, prouve qu'à partir de l'an 238 avant J.-C. sous le règne de Ptolémée Evergète, les Égyptiens, abandonnant l'année vague, ajoutèrent tous les quatre ans un 6° jour épagomène, afin de rendre leur année fixe. On savait déjà que l'addition d'un 6° épagomène eut lieu en l'an 8 de l'ère actiatique; cette année, composée de 366 jours, commence le dimanche 29 août de l'an 23 avant J.-C. et finit le lundi 29 août de l'an 22 avant J.-C.

Plus tard, les Cophtes, tout en conservant l'année fixe de l'ère actiatique, en firent l'application à l'ère de Dioclétien ou des Martyrs.

L'an 1 de l'ère des Martyrs commence le vendredi 29 août de l'an 284 après J.-C. et finit le vendredi 28 août de l'an 285 après J.-C.

Les 12 mois de ce calendrier portent les noms de tut, bobeh, hatur, koyhak, tubeh, amchir, barmhat, barmudeh, bachones, bawne, abib, mesori, et les jours complémentaires sont les épagomènes.

CALENDRIER MUSULMAN.

Le calendrier musulman remonte, pour sa forme actuelle, à l'an 1 de l'hégire, qui commence le 16 juillet de l'an 622 après J.-C.

Les mois, dans ce calendrier, suivent le cours de la Lune et sont de 29 ou 30 jours; les années se composent constamment de 12 mois, comprenant ensemble 354 ou 355 jours. Il suit de là que l'année musulmane, purement lunaire, commence, d'une année à l'autre, 10 ou 11 jours plus tôt dans l'année solaire.

Le cycle lunaire des Musulmaus, composé de 30 années lunaires, après lesquelles les années communes de 354 jours et les années abondantes de 355 jours reviennent dans le même ordre, comprend 19 années communes, sous les nombres 1, 3, 4, 6, 8, 9, 11, 12, 14, 15, 17, 19, 20, 22, 23, 25, 27, 28 et 30, et 11 années abondantes, sous les nombres 2, 5, 7, 10, 13, 16, 18, 21, 24, 26 et 29 (1).

Dans la pratique, les jours comptés par les Arabes et les autres peuples qui suivent le calendrier musulman ne sont pas toujours bien d'accord avec les jours marqués dans les calendriers imprimés. Cela vient de ce que ces peuples ne comptent pour le 1° jour du mois que le jour même où le croissant de la nouvelle lune devient visible pour eux, ce qui n'a lieu que le 2° jour environ après la conjonction du Soleil et de la Lune; mais cet inconvénient disparaît par le soin qu'ils ont dejoindre

⁽¹⁾ Suivant certains auteurs la 15° année du cycle est abondante et la 16° défective.

à leur date le nom du jour de la semaine, ce qui permet toujours de ramener à sa véritable place le jour qu'ils ont voulu indiquer. Les Musulmans comptent leur jour à partir du coucher du Soleil du jour civil précédent.

Les mois se succèdent dans l'ordre suivant :

Mois.	Jours.	Mois.	Jours
Moharem.	30	Redjeb	30
Safar	29	Schaaban	29
Rébi 1ºr	30	Ramadan	30
Rébi 2°	29	Schoual	29
Djoumada	1 or. 30	Dzou'l-cadeh.	30
Djoumada	2° . 29	Dzou'l-hedjeh.	29 ou 30

CALENDRIER ISRAÉLITE.

Le comput israélite remonte, pour sa forme actuelle, au 1ve siècle après Jésus-Christ; il sert principalement aux juifs modernes à fixer leurs fêtes et leurs cérémouies religieuses.

Dans ce calendrier, les mois, réglés sur le cours de la Lune, sont des mois lunaires, de 29 ou 30 jours, et l'aunée se compose de 12 mois lunaires lorsqu'elle est commune, et de 13 mois lunaires lorsqu'elle est embolismique.

L'année commune peut avoir 353, 354 ou 355 jours suivant qu'elle est défective, régulière ou dondante.

De même l'année embolismique peut avoir 383, 384 ou 385 jours suivant qu'elle est défective, régulière ou abondante.

Les années communes et les années embolismiques se succèdent entre elles de telle sorte qu'après une période de 19 aus le commencement de l'année

israélite arrive à la même époque de l'année solaire. L'année israélite est donc une année lunisolaire.

Tableau des mois israélites

			ANS	ÉE		
MOIS	cc	mmun	в	e m	bolism	iquo
	D.	R.	Α.	D.	R.	Α.
Tisseri	3 o	3 o	30	3 o	3 o	3o
Hesvan Kislev	29 29	29 30	30 30	29 29	29 30	3 o 3 o
Tébeth Schebat	29 30	29 30	29 30	29 30	29 30	29 30
Adar Vėadar	29	29	29	30	30 2.9	30 29
Nissan	30	30	30 29	30	30	30
Sivan	30	30	30	30	30	30
Ab Elloul	30	30	30	30	30 29	30
Sommes	353	354	355	383	$\frac{-3}{384}$	385

La période de 19 ans, ou cycle lumire des Juifs, imité de celui des Grecs. comprend 12 années commuues et 7 années embolismiques.

Les années communes sont les 12, 2, 4, 5, 7, 9, 70, 10, 12, 13, 15, 16 et 18 du cycle; les embolismiques sont les 3, 6, 8, 11, 14, 17 et 19 du cycle.

Le jour israélite commence au coucher du Soleil du jour civil précédent.

CALENDRIER RÉPUBLICAIN

Dans le calendrier républicain français, qui n'a été en usage que pendant treize années, jusqu'au 1° janvier 1806, on compte les années à partir du 22 septembre 1792, époque de l'équinoxe d'automne et de la fondation de la République.

Les mois de ce calendrier ont tous également 30 jours, et les jours complémentaires, qui suivent le dernier mois, sont au nombre de 5 ou de 6, suivant que l'année républicaine doit avoir 365 ou 366 jours. L'année commence à minuit, avec le jour civil où tombe l'équinoxe vrai d'automne pour l'Observatoire de Paris.

Le commencement d'une année et, par suite, sa durée ne peuvent donc être obtenus à l'avance qu'à l'aide d'un calcul astronomique précis.

Le mois est composé de 3 décades, les décades sont de 10 jours nommés primidi, duodi, tridi, quartidi, quintidi, sextidi, septidi, oetidi, nonidi, décadi. Les 12 mois portent les noms de vendémiaire, brumaire, frimaire, nivôse, pluviôse, ventôse, germinal, floréal, prairial, messidor, thermidor, fructidor.

Le Tableau suivant (page 67) fait connaître la correspondance entre les calendriers républicain et grégorien pour les premiers jours de chaque mois républicain de l'an I à l'an XV. Il sera facile d'en déduire celle d'un jour quelconque d'un mois et d'une année républicaine donnés.

t grégorien
0
s républicain
calendriers
. se
-
entre
le concordance
9
Fableau c

Ère républ	républicaine	-	=	Ξ	N	>	VI	IIA	VIII	X	×	×	ХШ	Т	VIX	XV
Ère grégorienne.	enne	1792	1793	1794	1795	1796	1797	1798	1799	1800	1801	1802	1803	1804	1805	1806
I er vend	Sept.	32	22	22	23	22	22	32	23	23	23	23	24	23	23	23
1er brum	Oct.	22	22	23	23	22	33	22	23	23	23	23	24	23	23	23
rer frim	Nov.	3.1	21	21	2.2	21	2.1	31	32	22	22	22	23	22	22	22
1er nivôse.	Déc.	21	21	21	23	21	21	21	22	22	22	22	23	32	22	22
Ère grégorienne.	:	1793	1794	1795	1796	1797	1798	1799	1800	1801	1802	1803	1804	1805	1806 1807	1807
1 er pluv	Janv.	30	20	20	21	30	20	20	21	21	21	2.1	23	21	2.1	2.1
ı er ventőse.	Fevr.	61	61	61	20	61	61	61	30	20	3.0	30	16	20	30	20
ı er germ	Mars.	3.1	21	1.5	2.1	21	18	2.1	3.3	33	22	5.5	23	32	23	22
ı * floréal	Avril.	20	20	20	20	20	20	20	2.1	21	31	2.1	21	21	21	3.1
I er prairial.	Mai.	20	20	20	30	20	20	20	Į.	21	21	2.1	2.1	21	3.1	2.1
1°r messid.	Juin.	61	61	61	6 r	61	61	61	20	20	20	30	20	20	20	20
ı er therm	Juill.	1.9	19	19	61	19	1.9	61	30	30	20	30	30	30	20	20
ı fructid.	Août.	18	81	201	∞_	81	8	∞ 100	61	19	61	19	61	19	19	19

CALENDRIER CHINOIS

Il est luni-solaire et réglé sur les mouvements vrais du Soleil et de la Lune rapportés au méridien de Pékin, tels qu'ils se déduisent des Tables astronomiques.

L'année renferme ordinairement 12 lunaisons ou mois; de temps en temps, on intercale une 13° lunaison, pour rétablir à peu près l'accord des mouvements de la Lune et du Soleil. Les années communes, de 12 lunaisons, renferment 354 ou 355 jours, et les années pleines, de 13 lunaisons, varient entre 383 et 384 jours.

L'année commence avec la lunaison dans le cours de laquelle le Soleil entre dans le signe zodiacal des Poissons, ce qui, pour le méridien de Pékin, arrive actuellement vers le 19 février. Une lunaison ne pouvant dépasser 30 jours, on voit que le commencement de l'année chinoise est compris entre le 20 janvier et le 19 février.

Pour les usages ordinaires de la vie, on compte les années depuis l'avènement au trône de l'empereur régnant. Dans la chronologie, les années sont réparties par cycles de 60 ans. Le cycle sexagésimal est lui-même formé au moyen de deux autres: l'un décimal, répété 6 fois consécutivement, et l'autre, duodécimal, répété 5 fois de suite, à côté du premier. Par suite de cette combinaison une année est désiguée par deux caractères différents, comme le montre le Tableau des cycles, donné page 71.

Le 76° cycle sexagésimal a commencé en 1864 (1). L'année Kéng-Su, 47° du 76° cycle, commence le 10 février 1910; elle est commune et renferme 354 jours.

L'année Sin-Hai, 48° du 76° cycle, est pleine, de 384 jours, et commence le 30 janvier 1911.

Les mois n'ont pas de nom particulier; ils se désignent par leur numéro d'ordre dans l'année. Le mois intercalaire n'a pas de numéro spécial; il prend, suivi du signe jun, celui du mois précédent. Les mois ou lunes ont 29 ou 30 jours; ceux de 29 jours se nomment sjao (petits), et ceux de 30 jours, ta (grands).

Le commencement du mois est fixé au jour où tombe la nouvelle lune vraie, pour le méridien de Pékin. Par suite de l'emploi des mouvements vrais, les mois sjao et ta ne sont pas alternatifs; on rencontre assez souvent deux et même trois mois consécutifs de même durée.

La lunaison étant un peu inférieure au temps moyennement employé par le Soleil pour parcourir un signe du zodiaque, il s'ensuit que, de temps en temps, le Soleil reste dans le même signe pendant toute une lunaison; celle-ci forme le mois intercalaire.

Dans le placement de la lune intercalaire, il faut bien tenir compte que, dans le calendrier chinois:

⁽¹⁾ D'après la chronologie dressée par ordre de l'empereur Kien-long et déposée, au xvin'siècle, à la bibliothèque royale par le P. Amiot. Suivant la décision du tribunal des Mathématiques de Pékin, rendue en 1684, on compte 6 cycles de moins.

L'équinoxe du printemps est toujours le 2° mois. Le solstice d'été » 5° » L'équinoxe d'automne » 8° » Le solstice d'hiver » 11° »

Les 1er, 11° et 12° mois ne sont jamais doublés.

Le jour, dans la vie civile, commence à minuit; il renferme douze parties égales, nommées shi, qui se comptent sans interruption de 1 à 12. Les shi se désignent par les caractères du cycle duodécimal. En réalité, les Chinois font commencer le jour au milieu de la première heure, nommée tse, qui répond à l'intervalle compris entre 11h du soir et 1h du matin.

Les jours se comptent de 1 à 29 ou 30, suivant que les mois sont sjao ou ta. Ils se comptent aussi, et c'est là un moyen de contrôle des dates chinoises, depuis une époque très reculée, suivant un cycle sexagésimal, dont les signes sont les mêmes que ceux du cycle de 60 ans.

L'usage des mouvements vrais exige, pour former le calendrier d'une année quelconque, l'emploi des Tables lunaire et solaire. Les résultats des calculs, faits avec les Tables astronomiques alors connues, ont été publiés en 1644, par le Tribunal des Mathématiques de Pékin, pour une période allant de 1624 à 2021. Cette publication, connue sous le nom de Wan-Nien-Chou, sert de base aux calendriers présentés tous les ans à l'empereur et publiés dans toute la Chine.

En comparant les données chinoises aux résultats obtenus avec les Tables astronomiques actuelles, on peut rencontrer quelquefois un désaccord. Ainsi, en rapportant au méridien de Pékin la néoménie du 13 février 1896, on trouve qu'elle s'est produite ce même jour, à 11h59m du soir, temps moyen de Pékin. Cependant le Wan-Nien-Chou reporte la nénoméie au 14 février.

Cette nouvelle lune était la première de l'année chinoise commençant en 1896. Par suite l'année Ping-Shin a eu une durée différente suivant que l'on adopte le résultat calculé en Chine ou l'Annuaire. On a suivi les données du Wan-Nien-Chou, dans le Tableau des concordances.

Cycle décimal ou des 10 kan (trones)

Nºs.	Noms	N**.	Noms	Nº.	Noms	N°*.	Noms	N°*.	Noms	
1.	Kia	3.	Ping	5.	Vou	7.	Kèng	9.	Gin	
9	V	7.	Ting	e.	K i		Sin	10	Linai	

Cycle duodécimal ou des 12 tehi (branches)

Nº.	Noms	Nos.	Noms	N°s.	Noms	N°1.	Noms
1.	Tse	4.	Mao	7.	Ou	10.	Yeou
2.	Tcheou	5.	Chin	8.	Ouei	11.	Su
3.	Yu	6.	Se	9.	Shin	12.	Hai

Cycle sexagésimal ou Kiah-Tsée

***		Noms	B'01	Noms		Noms	N	oms
			No.					
1.	Kia	Tse	16. Ki	Mao	31. Kia	Ou	46. Ki	Yeou
2.	Y	Tcheou	17. Kêng	Chin	32. Y	Ouei	47. Kêng	Su
3.	Ping	Yn	18. Sin	Se	33. Ping	Shin	48. Sin	Hai
4.	Ting	Mao	19. Gin	Ou	34. Ting	Yeou	49. Gin	Tse
5.	Vou	Chin	20. Kuel	Ouei	35. Vou	Su	50. Kuei	Tcheou
6.	Ki	Se	21. Kia	Shin	36. Ki	Hai	51. Kia	Yn
7.	Kêng	Ou	22. Y	Yeou	37. Kèng	Tse	52. Y	Mao
8.	Sin	Ouei	23. Ping	Su	38. Sin	Tcheou	53. Ping	Chin
9.	Gin	Shin	24. Ting	Hai	39. Gin	Yn		
10.	Kuel	Yeou	25. Vou	Tse	40. Kuei	Mao	55. Vou	
11.	Kia	Su	26. Ki	Tcheou	41. Kia	Chin	56. Ki	Ouei
12.	Y	Hal	27. Kêng	Yn	42. Y	Se .	57. Keng	Shin
13.	Ping	Tse					58. Sin	
			29. Gin					
			30. Kuei					

CONCORDANCE DES CALENDRIERS

dans l'année grégorienne 1911

La Table suivante a pour objet de faire passer, d'un système de comput dans un autre, une date quelconque renfermée dans les limites de l'année grégorienne 1911.

Dans les calendriers musulman, israélite et chinois, dont les mois sont lunaires, le jour de la lune est indiqué, plus ou moins exactement, par le quantième du mois. On donne, dans les pages impaires 7 à 29, le jour de la lune fourni par le calcul astronomique, en comptant un pour le jour civil où tombe la nouvelle lune. Si l'on compare ce jour de la lune avec le premier jour de ces mois, on trouve que les lunes civiles, israélites ou musulmanes, commencent généralement après les nouvelles lunes astronomiques. Quelquefois la différence est de 3 jours, et quelquefois elle est nulle; le plus souvent elle est de 1 ou 2 jours. C'est ainsi que le 1et tisseri 5672 répond au deuxième jour de la lune et le 1et molarem 1329 au troisième.

On peut même trouver quelquesois, correspondant au premier jour de certains mois israélites ou musulmans, 4 jours pour âge astronomique de la lune; mais, même quand ce sait se présente, la dissérence réelle n'atteiut pas 3 jours, parce que, dans les deux calendriers indiqués, le jour commence avec le coucher du Soleil du jour civil précédent.

CONCORDANCE DES CALENDRIERS PENDANT L'ANNÉE 1911

Calendrier

rien	Julien (russe)	Musulman	Israélite	Républicain	Cophte	Chinois (76° cycle)
11	1910	1328	5671	119	1627	47
₹.	19 Dec.	29 Dzou'l- hedjeh	1 Tébeth	11 Nivôse	23 Koyhak	1 XII° mois
	20	1 Mona-	2	12	21	2
	27	8 rem	9	19	1 Tubeh	.9
	1 Janv.	13 1329	14	1 Pluviôse	6	14
100	8 1911	20	1 Schébat		13	1 I'r mois
۴r.	17	1 Safar	1 Schebat	12	22	3 48
	26	8 1329	3	19	1 Amchir	10
	1 Fevr.	14	16	25	7	16
	7 1911	20	22	1 Ventôse	13	22
rs	16	29	1 Adar	10	22	1 II mois
	17	1 Rébi 1°	2	II	23	2 48
	25	9 1329	10	19	1 Bar-	10
	1 Mars	13	11	1 Germinal	5 mhat	11
		21	1 Nissan	1 Germinal	13	1 III mois
ril	17	1 Rébi 2*	1 Nissan	9	21	3 48
	27	9 1329	11	10	1 Bar-	11
	1 Avril	1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	16	21	6 mudeh	16
	8 1911	21	23	1 Floreal	13	23
	16	29	1 lyar	9	21	1 IV mois
	17	1 Djou-	2	10	22	2 48
i i	18	2 mada1°		11	1 Pacho	3
	26 1 Mai	10 1329	16	19	1 Bacho-	16
	8 1911	15	23	1 Prairial	6 nes	23
	15	22	1 Sivan	8	1.5	1 V mois
	17	1 Djou-	3	10	20	3 48
in	19	3 mada 2°		12	24	5
	26	1o 1329	12	19	1 Bawne	12
	1 Juin	16	18	25	7	18
	7 1911	22	21	1 Messidor		1 VI mois
	13	28	30 Tamona	7	19	1 VI° mois
	14	1 Redjeb	1 Tamouz		20	2 48
	1.7	1 Neulep	3	9	1.51	"
	1	I	I	I	1	
-						

CONCORDANCE DES CALENDRIERS PENDANT L'ANNÉE 1911

Calendrier

Grégorien	Julien (russe)	Musulman	Israélite	Républicain	Cophte	Chine
1911 1 Juill. 8	1911 18 Juin 25 1 Juill.	1329 4 Redjeb	5671 5 Tamouz 12 18	119 12 Messidor 19 25 1 Thermi-	1627 24 Bawne 1 Abib 7 1627	48 6 VI* m 13 19
26 28 1 Août 7 14 19	13 15 19 25 1 Août	29 1 Schaa- 5 ban 1329 11 18 23 28	1 Ab 5671	7 dor 119 9 13 19 26 1 Fructi- 6 dor 119	16) 21 25 1 Mesori 8 1627 13	1 VI* n 3 bi. 7 13 20 25 1 VII*
25 26 1 Sept.	12 13 19 24 30 1 Sept.	1 Rama- 7 dan 1329 12 18 20 24	1 Elloui 2 5671 8 13 19 21 25	7 8 14 19 25 27 1 J. Compl.	19 20 26 1 Epag. 1 Tut 3 1628	2 3 9 14 20 22 26
22 23 24 25 1 Oct.	9 10 11 12 18 29	28 29 30 1 Schoual 7 1329 18	1 Tisseri 2 5672 3 9	5 119 6 1 Ve ndém. 2 120 8	11 12 13 14 20 1 Bobeh	1 VIII' 2 3 4 10 21 23
1 Nov.	9 10 11 10 29	28 29 1 Dzou'l- 9 cadeh 19 1329	22 30 1 Hesvan 2 5672 10 20 23	30 1 Brumaire	11 12 13 21 1 Hatur 4 1628	1 IX* 1 2 3 11 21 21
1 Déc.	9 10 18 28 1 Déc.	30 1 Dzoul'- 9 hedjeh 19 1329 22	30 1 Kislev 2 5672 10 20 23	9 120 19 22	4 1628	1 X° n 2 3 11 21 24 1 XI°
	9	1 Moha- 2 rem	1 Tébeth 2 5672 10	1 Nivôse	10 12 13 21	3 4 12

PHÉNOMÈNES ASTRONOMIQUES PRINCIPAUX

OBSERVABLES EN 1911

Sous ce titre on désigne, dans l'ordre de visibilité :

Pages.

I. L	es eclipses de Soleil et de Lune	76
2º L	es occultations des étoiles par la Lune	78
3º L	es éclipses des satellites de Jupiter et au- tres phénomènes du système de Jupiter.	79
4º Le	es aspects des planètes	82
5º 1.	es positions des points radiants des étoiles	
	filantes	QI

ÉCLIPSES DE SOLEIL ET DE LUNE

EN 1911

(Temps moyen civil, compté de oh à 24h)

I. — Les 28 et 29 avril, éclipse totale de Soleil, invisible à Paris.

PHASES	TEMPS MOYEN	DANS L	E LIEU
	civil de Paris	Longitude	Latitude
Com ^t de l'écl. gén ^{1e} , le 28. Com ^t de l'écl. totale, le 28. Com ^t de l'écl. cent ^{le} , le 28. Eclipse centrale, à midi	19.58,4 20.54,3 20.55,3	157.54 ['] E 146.11 E 145.38 E	36.45 A
vrai, le 28		157. 3 E 91.49 O 91.20 O 104.33 O	10.58 B 11.10 B
Linglines act visible dans POs	on Dealfan	•	

L'éclipse est visible dans l'Océan Pacifique.

Elle est visible comme éclipse partielle dans les lieux suivants :

	TEMPS M	GRANDEUR		
LIEU	Commen- cement	Plus grande phase	Fin	le diamètre du Soleil étant <i>un</i>
		Lass	avril.	
Noukou-Hiva (Mar-	h m			ı
Noukou-Hiva (Marquises) Papeete (Tahiti)	11.55,1	13, 15, 9	14.35,0 13.18,2	$0,532 \\ 0,528$
		Le 29	avril.	
Nouméa (Nº10-Cal.)	6.59,0	7.59.4	9. 6,1	0,775

II. — Le 13 mai, éclipse de Lune par la pénombre.

Entrée dans la pénombre à 3^h55^m,0; milieu de l'éclipse à 6^h5^m,8; sortie de la pénombre à 8^h16^m,6.

III. — Le 22 octobre, éclipse annulaire de Soleil, invisible à Paris.

PHASES	TEMPS MOYEN civil de Paris	Longitude Latitude
Com ¹ de l'éclipse générale Com ¹ de l'écl, annulaire. Com ¹ de l'éclipse centrale. Eclipse cent ^{1a} à midi vrai. Fin de l'éclipse centrale. Fin de l'éclipse annulaire Fin de l'éclipse générale.	2.33,2 2.34,9 4.3,9 6.10,1 6.11,8	71,22′E 38,11′B 57,23 E 44,42 B 57,36 E 44,53 B 115,12 E 10,34 B 175,48 E 7,44 A 175,34 E 7,57 A 160,47 E 14,26 A

L'éclipse est visible en Asie et en Océanie.

Elle est visible comme éclipse partielle le 22 octobre, dans les lieux suivants :

	TEMPS M	GRANDEUR le diamètre		
LIEU	Commen- cement	Plus grande phase	Fin	du Soleil étant un
Hanoï (Tonkin) Hué (Annam) Saïgon (Cochinchine). Yanaon (Inde franç.).	9. 1,5	h m 10.15,2 10.33,3 10.39,2 8.14,2	12.14.3 12.19.1	0.739

IV. — Le 6 novembre, éclipse de Lune par la pénombre.

Entrée dans la pénombre à 13^h48^m.7; milieu de l'éclipse à 15^h46^m.0; sortie de la pénombre à 17^h43^m,4.

OCCULTATIONS DES ÉTOILES VISIBLES A PARIS

(Temps moyen civil, compté de oh à 24h)

		Grandeur	IMMERSI	NO	ÉMERSI	ON
.1911	NOM	Gran	Temps moyen civil	Angle zénith	Temps moyen civil	Angl
13	72 Taureau. 125 Taureau. 139 Taureau. A Ophiuchus 7 Sagittaire. A Taureau. 6 Scorpion. A Taureau. 22 Scorpion.	443,42,4445,44	h m 18.19,8 18.51,6 22.36,0 6. 2,8 5.40,2 7.13,1 17.27,5 2. 7,8 0. 8,0 0.56,0 5.37,9 0.29,7 3. 6,1 21.50,3 2.55,9 2.12,9 2.19,8 2.19,8	127- 106 105- 66 144- 119 50 82- 35- 184- 127- 95- 184- 127- 95- 184- 127- 95- 184- 95- 184- 95- 184- 95- 95- 95- 95- 95- 95- 95- 95- 95- 95	h m 19.23,6 20.1,4 23.37,9 *6.48,7 6,55,9 8.29,4 18.20,8 2.34,1 *0.58,3 1.53,2 6.38,4 0.47,6 4.15,9 23.9,1 3.20,0 3.14,8 3.2,0 *3.48,2 21.23,7	2582 2677 2973 3011 2973 300 352 2362 2362 3162 2972 2962 2962 2962 2962 2962 2962 29
Déc. 7 24	ψ ₂ Verseau 136 Taureau. 33 Capric	4,6 4,6 5,3	1.50,1 17.33,1	8	22.24,0 2.33,7 18.36,4	16 ² 28: 23:

^(*) L'étoile est sous l'horizon.

Nora. — L'origine de l'angle an zénith est l'intersection du grand cer mené du centre de la Lune au zénith de l'observaieur, avec le contour disque lunaire. Il est compté dans le sens indiqué par l'ordre successif e points suivants du disque lunaire: Point nord-deuxième bord-Point sud, sens se rapporte à une image directe, c'est-à-dire celle qui est vue dans u lunette qui ne renverse pas les objets. Le point nord est l'intersection de partile boréale du cercle de déclinaison passant par le centre de la Lu avec le contour de sen disque; le deuxième hord est celui qui passe le plard au méridien.

CLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER ET AUTRES PHÉNOMÈNES DU SYSTÈME DE JUPITER EN 1911, visibles à Paris

_								
8 11 12 13 15 16 16 17 19 20 21 22 24	I E. c. I P. c. III E. c. I Em. III E. f. II Em. I P. c. I Em. I P. f. II P. f. II P. f. II P. f. I P. c. I P. c. I P. c. I P. c.	0.1938 3.51 1.1948 4.1795 4.343 5.454 6.338 4.11	33 44 55 66 91 100 111 122 133 166 177	II P. c. II Em. III Im. III Em. I P. c. I P. f. I Em. III Em. II Em. II Em. III E. c. I P. f. I Em. III E. c. I P. f.	6.47 3.31 2.10 3.25 3.59 4.51 6.55 4.23 3.43 3.38 4.627	21 23 25 27 28 28 28 28 28 46 66 7 8 8 9	II E. c. II P. c. II P. c. I E. c. I P. c. II P. f. III P. f. III P. f. II Em. II Em. I Em. I E. c. I Em. I P. c.	2.42 6.12 3.37 6.10 4.7 2.21 3.37 4.32 4.33 1.52 6.3 2.47 6.0 4.11 0.28 3.41
10)	H E.c. H P.c. H P. f. I P. c. I Em.	6.38 4.11 6.46 5.57	17 17 18 18 19	III E. c, III E. f. II P. c. II P. f. I P. c,	4.59 6.27 1.9 3.42 6.3	9 13 13 14	IP.f.	3.41 0.48 0.39 5.12 5.59

remier, II deuxième, III troisième, IV quatrième satellite.

réviations. — Eclipse, commencement E. c., fin E. f.; occultation, ension Im., émersion Em.; passage du satellite sur le disque de la placommencement P. c., fin P. f.

vir, pour plus de détails, la Connaissance des Temps pour 1911 (Extions et usage desarticles).

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER ET AUTRES PHÉNOMÈN DU SYSTÈME DE JUPITER EN 1911, visibles à Paris (suite

l								_		
Mars 15 15 16 16 16 18	I Em. I P. c. I P. f.	2.21 5.28 0.26 2.36 23.55 0.53	Avril 5 6 7 7 7 8 8 8	11 11 1 1	Em.	4.34 21.44 1.24 2.30 5.12 0.11	30 30 30	II II	E. f. P. c. Im. P. f. P. c.	
20	l 11 n I	-9 5 1	8	, j	Em.	23.38		١.	P. f.	
21	II P. c.	23.39	12	111	P. C.	0.43 1.25	1	1	Im. E. f.	
99	I.F. c.	4.15	14	111	E. c.	0.20	1 1	l 'i	Em.	
23	II P. c. II P. f. I E. c. I P. c. I P. f. I Em. I P. f.	2.13	14	II	Em.	3.41	2	i	P. f.	
23	1 P. f.	4.23	14	I	E. c.	4.23	7	Ш	lm.	Ì
24	I Em.	1.41		1	P. c.	1.55	7	Ш	E. f.	l
24	I P. f.	22.50			P. f.	4. 5	7	11	P. c.	
95	HE.C.	2.11	15 15	11	P. I.	22.28 22.51	8	11	P. c. Im.	l
95	III Im. III Em.	4.24			Em.	1.22	8	l'i		Į.
25	HI Em.	5. 5	16			22.32	9	II	E. f.	
29	HP. c.		19	Ш	P. c.	4. 1		1	E. f. E. f.	
29	II P. f.		19	Ш	P. f.		9	1	P.c.	
30			21	II	E. c.	2.56	[9]		P. f.	ł
30		23. 6	22		P. c.		15	II	lm.	ł
31 31		3.27	23	11		22.10		1	Im. E. f.	l
31		22.25	23	l 'i		0.45		11	P. c.	
.51	11. (.		23	i	Em.	3. 5	16	i	P.f.	ŀ
Avril			23	1		22. 5	17	11	P. f.	ŀ
1	IP.f.	0.36	24	I	P.f.	0.16	17	1	E. f.	l
1		4.45	21		Em.	21.31	23	11	Im.	ł
4	HIP. f.	22. 2	29	ш	E.c.	20.36	23	1	lm.	l

DU SYSTEME DE JUPITER EN 1911, visibles à Paris (fin)

i		h m	Juin		h m	Juill.		h m
23	IP.c.	23.20	11	III E. c			II Im.	21 3
24	I P. f.	1 41	11	HIR F	lar //8	9.4	III R c	00 00
24	HP.c.	20.13	15	IP.e.	23.15	24	IP.c.	21 31
24	III P. c.	20 15	1 46	I Im.	20. 28	94	III E. f.	21 11
24	IIm.	20.42	16	II Im.	21.51	25	IE. f.	22. 6
24	HIP. f.	21 30	16	I.E. f.	23.36	27	HP. f.	20.34
24	II P. f.	22.17	18	III Em.	21.52	31	IE. f. IIP. f. IIIEm.	20.48
7.4	1 E. f.	153 54	19	III E. c.	0.26			30.40
. 25	IP. f.	20. 7	23	Hm.	22.17	Août		
331	IP. f. IP. c.	1.15	24	II Im	0 15	1 1	l IIm	20.34
31	I Im.	22,27	24	IP. f.	21.46	2	IP. f. IIP. c. IIE. f.	20. 7
31	HP. c.	22.30	25	11 P. f.	21.10	3	HP.c.	20.31
31	III P. c.	23.35	25	III Im.	23.51	5	HE. f.	20.45
						9	IP. c.	19.50
n			Juill.			10	IE. f.	20.25
			1	IP.c.	21.24		I Im.	
1	III P. f.	0.56	1	IP. f.	23.36	Sept.		
1	HP. f.	1.4	2	HP.c.	21. 8	9	I Im.	19.20
1	IE. f.	1.19	2	IE. f.	21.54	10	IP.f.	18.55
1	IE.f. IP.f.	21.53	4	HE. f.	20.58	17	IP.f. IP.c.	18.41
2	HE. f.	21.10	8	I P. c.	23.16			
8	1 lm.	0.14	9	lim.	20.26	Dec.		
. 8	II P. c.	0.48	13	III P. c.	21. 4	15	III Em.	7.28
8	II E. f. II m. II P. c. I P. c. I P. f.	21.29	13	IIII P. I.	22.01	1 16	I IEm.	7.18
8	IP. f.	23.40	16	Hm.	22.18	24	ПР. f. ТР. с.	6.58
3	I LE.I.	121.41	1 1 6	IP. f.	21.49	31	I P. c.	6.21
9	HE. f.	23.47	18	IE.f.	20.12	31	П₽. с.	7. 9
	1		11	1			1	1

ASPECTS DES PLANÈTES

1911	HEURES	PHÉNOMÈNES	
Janv. 1	7 8 10 21 0 5 16	サ o (
223 555567 910 111	2 3 18 6 13 5 11 9	o au périgée. v au perihèlie. v H V V V V V V V V V V V V V V V V V V	
11 13 14 15 16 17	12 13 0 16 9 13 8	an périgée. (au périgée. (plus grande latitude helioce H	ntrique N
21 21 21 23 24 25 26 28	5 15 6 20 5 23 6	b	0. 1,

1911	HEURES	PHÉNOMÈNES
Janv. 29 30 31 31	7 6 2 15	甲 グ 《 単 4°.17′ N. ♀ plus grande latitude héliocentrique S. ♀ グ 〒 Sagittaire ★ 0.10 N. ♀ グ 《 3.37 N.
Févr. 2 3 5 7 9 10 11		♥ plus grande élongation. 25.17 0. ♥ □ ○. ♦ 1.18 S. ♦ dans ♡. ♦ 1.18 S. ♦ dans ♡. ♦ 0.5 N. ♦ ○ ① ① ① ② ○ 5 N. ♦ 0.5 N. ♦ à l'aphélie. ⊕ 5.13 S.
18 19 19 21 24 25 27	18 18 17 23 18	※ a l'aphélie. ばっでし、
Mars 1 2 3 4 6 6 100 111 144 19 20 21 21	18 9 23 17 6 11 10 11 2 13 13	Z stationnaire. Q σ (

1911	HEURES	PHÉNOMÈNES
Mars 25 26 27 29 29 31 31	5 0 13 6 11	世 で (
Avril 1 2 3 6 9 10 13 15 15 18	11 18 8 2 11 19 23 9 1 5 7	b
21 21 24 24 28 29 29 29 29 30	6 14 1 23 3 14 23 9	⊙ entre dans ♥. # 4.45 N. ∯ ♂ (Ø 3.45 N. ♥ stationnaire. Eclipse de O, invisible à Paris. ♭ ♂ (ీ ½ 2.17 S. ♥ ✓ (Ў 1.18 N. ♀ au périhélie. (au périgée.
Mai 1	5 6 7	Z θ ⊙. b σ ⊙. b à l'apogé•.

(Temps moyen civil, compté de oh à 24h)

PHÉNOMÈNES

1911 HEURES

Z au périgée. Z au périgée. G C C C C C C C C C C C C C C C C C C	ž 1.10 N. Z 1.19 N.
\$\forall \$\forall \text{\$\forall \text{\$\finit \text{\$\forall \text{\$\foral	7 2.19 N. 2 4. 4 S. 3 2.38 S.
ÿ plus grande élongation. ÿ plus grande latitude hélioco づ plus grande latitude hélioco ば で (24.15 O. entrique S. entrique S. f. o N. f. 4.35 N.
15 6 2 1 5 6 1 1 1 5 2 7 9 1 1 1 1 5 2 7 9 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	Z au périgée. 3 Z au périgée. 3 Z C Estationnaire. 5 Z Au périgée. 5 Z Z C C C C C C C C

1911	HEURES	PHÉNOMÈNES		- 1
Juin 22 23 23 25 25 26 27 29	11 21 3 15	© entre dans S, commencem 2	⋆ წ	o° 6′ N 3. 3 S 3.32 S
Juill. 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	21 7 1 18 20 14 3 8 6 6 5 19 12 20 10 10 10 10 10 10 10 10 10 1	of au périhélie. Z stationnaire. a l'apogée. of of supérieure of sup	× × ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° ° °	45.29 E 2.19 N atrique N 4.28 N 0.17 S

(Temps moyen civil, compté de oh à 24h)

PHÉNOMÈNES

1911

HEURES

(uill.25 3 27 8 28 21 29 14 30 1	\$\forall \cdot (
loût 1 19	Z o (Z 1.13 N.
3 8 5 15	Z
6 16 8 11 9 5	♀ ♂ ら Lion ★ 0.12 S. 井 ♂ 〖
13 1 13 4 13 19 15 16	 ∑ à l'aphelie. Ў plus grande élongation. 27.23 E. Ď □ ○. ⊋ plus grand éclat.
17 4 17 8 17 8 20 8	O O D O O O O O O O O O O O O O O O O O
21 11 21 13 24 7	(an périgée. \$ 5 36 S. € entre dans my.
25 8 25 16 26 0 27 2	♀ stationnaire. ⋄ ┌ ⋄ 7.53 S. ♀ ┌ (
29 10	$\mathcal{L} \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \$
Sept. 2 7	⊄ à l'apogée. ∑ plus grande latitude héliocentrique S.

					_
1911	HEURES	PHÉNOMÈNES			1
Sept. 2 4 6 9	22 15 23	り stationnaire. 斑 グ ((・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・・	ocer	itrique	S.
13 14 15 16 17	13 12 4	of of (ď	4.32	S.
17	22	δ σ (ξ stationnaire. ξ σ (1
21 21 21 24 24 25	16	⊙ entre dans A, comm ^t do ÿ ∽ ♀ ÿ plus grande elongation.	e l'a გ	o.26	ne.
26 26 30	1 4	ÿ au périhélie. Z ✓ (
Oct. 2 5 6		用 グ 【 事 stationnaire. 支 plus grande latitude hélic Q stationnaire.			3
10 12 12	19	b o (
15		₹ ~ (8	5.53	S

(Temps moyen civil, compté de ob à 24h)

PHÉNOMÈNES

1911

HEURES

	-	
1 1 2	8 7 8 9 8 19	
2	0 0 2 2 2 — 3 21	Eclipse de O, invisible à Paris.
200	24 0 24 13 27 23	\$\delta\$ \sigma \text{supérieure} \circ \text{.} \$\delta\$ \sigma (
200	23 29 19 18 10 7	(à l'apogée. 中 (
1	1 13 — 0 7 6 7 19 8 9 0 0 5 0 0 6	♂ dans ⊗. Eclipse de ℂ, en partie visible à Paris. ♭ ♂ ℂ
1	6 10 16 14 19 0 16 16 16 16 16	b

ASPECTS DES PLANÈTES (fin)

					- 6
1911	HEURES	PHÉNOMÈNES			Congress
Nov. 20 22 23 24	19 9 10 16	Z	Z Ş		N.
25 25 26 27 29	5 18 2 1	グ ま の。 班 グ 【	₩ *	4.44 46.43 o. 8 ntrique	N. 0. S.
Déc. 4 5 7	8 4 1	b o (ď	4. 5 0.50	S.
8 10	10 22 18 20 6	 ∑ Plus grande élongation. ∑		20.53	E.
16 16 18 18	15 9 13	§ stationnaire. § 7 (3.3 ₉ 3.3 ₅	
19 21 22 22 23	20 12 2 23	L S 3, Scorpion L S 3, Scorpion T a l'apogée. O entre dans \$5, comm ^t do			7.
23 25 26	3 16 5	ğ an perihelie. H			н
26 29 31		§ à l'apogée. o' stationnaire. b o	ь	4. r	S

NOTE EXPLICATIVE

DΨ

TABLEAU DES POINTS RADIANTS DES ÉTOILES FILANTES.

Dans les pages suivantes, nous fournissons les positions des points de divergence des principaux groupes d'étoiles filantes. Les points de divergence ou les points radiants indiquent, dans l'espace, le centre d'une petite région d'où paraissent se répandre sur la voûto céleste, périodiquement à certaines époques de l'année, des essaims de météores.

Dans chaque nuit de l'année, on peut, d'après les données fournies, évaluer à environ six ou sept le nombre des points radiants qui apparaissent dans les diverses constellations du ciel, mais pour la plus grande partie de ces lieux on ne possède que des

indications très vagues sur la position.

La quantité des météores appartenant à une même source et la durée de l'émanation sont très variables; pour quelques-uns, elle atteint à peine quelques heures, pour d'autres elle se prolonge au delà de quelques semaines, et les divers corpuscules d'un même flux sillonnent le ciel dans toutes les directions et s'éteignent après une courte visibilité à une distance plus ou moins considérable du point de départ.

L'observation de ce phénomène offre à plusieurs égards un haut intérêt scientifique, surtout depuis que les travaux des astronomes ont permis de constater que certains essaims de météores et certaines comètes effectuent leur mouvement autour du Soleil

sur une même trajectoire.

Par la détermination de la position du point radiant et la connaissance de l'époque de l'année où l'observateur aperçoit, pour un de ces courants, le plus grand nombre de corpuscules, il devient possible, en esset, de calculer les éléments de l'orbite. En comparant les éléments des essaims d'étoiles filantes aux éléments des comètes, on est arrivé dans plusieurs cas à reconnaître avec certitude l'identité entre les deux genres d'orbites. Ce Tableau a été dressé d'après les données de M. Denning.

ÉPOQUES ET POSITIONS

en ascension droite et en déclinaison du centre d'émanation des principaux essaims d'étoiles filantes.

Nos	ÉPOQUES	AR.	D	ÉTOILE VOISINE
1 2 3 44 55 6 78 9 10	2 janvier. 2-3 janvier 4-11 janvier. 18 janvier. 28 janvier. janvier. 16 février. 7 mars. 7 mars. 6 qavril.	119 232 180 232 236 105 74 233 244 255	+16 +49 +35 +36 +25 +44 +48 -18 +15 +36	ζ Écrevisse: β Bouvier. N Chevelure. ζ Couronne. α Couronne. α Cocher. β Scorpion. γ Hercule. π Hercule.
11 12 13 14	16-30 avril. 19-30 avril. 29 avril-2 mai. 22 mai.	206 271 326 232	+13 $+33$ -2 $+25$	η Bouvier. 104 Hercule. α Verseau. α Couronne.
15 16 17 18	23-25 juillet. 25-28 juillet. 26-29 juillet. 27 juillet. 27-29 juillet.	48 335 342 7 341	+43 $+26$ -34 $+32$ -13	β Persée. t Pégase. δ Poisson aust. δ Andromède. δ Verseau.
20 21 22 23	27 juillet-4 août. 31 juillet. 7-11 août. 7-12 août.	29 310 295 292	+36 +44 +54 +70	β Triangle. α Cygne. χ Cygne. δ Dragon.
25 26 27 28	8-9 août. 9-11 août. 9-14 août. 12-13 août. 12-16 août.	5 44 9 345 61	$+55 \\ +56 \\ -19 \\ +50 \\ +48$	α Cassiopée. η Persée. β Baleine. 3084 Bradley. μ Persée.
29 30 31 32 33	20 et 25 août. 21-23 août. 23 août-1° sept. 25-30 août. 3 septembre.	6 291 282 237 354	+11 +60 +41 +65 +38	γ Pégase. ο Dragon. α Lyre. η Dragon. τ 4 Andromède

ÉPOQUES ET POSITIONS

en ascension droite et en déclinaison du centre d'émanation des principaux essaims d'étoiles filantes. (Suite.)

-			1	
Nos	ÉPOQUES	Æ	D	ÉTOILE VOISINE
	_		0	_
34	3-14 septembre.	346	+ 3	β-γ Poissons.
35	6-8 septembre.	62	+37	ε Persée.
36	8-10 septembre.	78 68	+23	ζ Taureau.
37 38	13 septembre.		+ 5	236 Piazzi IVh.
	15-20 septembre.	10	+35	β Andromède.
29	15 et 22 septembre.	6	+11	γ Pégase.
39	20-21 septembre.	103	+68	42 Girafe.
40	21-22 septembre.	74 30	+44	α Cocher.
41	21 et 25 septembre.		+36	β Triangle.
42	21 septembre.	31	+18	α Bélier.
43	29 sept9 oct.	24	+17	γ Belier.
42	7 octobre. 8 octobre.	31	+18	α Belier.
44		43	+56	η Persée.
45	15 et 29 octobre.	108	+23	δ Gémeaux.
46	18-20 octobre.	90	+15	v Orion.
47 48	18-27 octobre.	108	+12	β Petit Chien.
48	20-27 octobre.	328	+62	α Céphée.
49	21-25 octobre.	112	+30	β Gémeaux.
50	octobre.	29	+ 8	ξ¹ Baleine.
.51	31 octobre-4 nov.	43	+22	ε Bélier.
52	1-8 novembre.	58	+20	A Taureau.
53	13-14 novembre.	53	+32	o Persée.
54	13-14 novembre.	149	+23	ζ Lion.
55	13-14 novembre.	279	+56	2348 Bradley.
56	16 et 25-28 nov.	154	+40	μ Gr. Ourse.
57 58	20 et 27 novembre.	62	+22	ω² Taureau.
	27 novembre.	25	+43	γ Andromède.
48	28 novembre.	328	+62	α Céphée.
44	1er décembre.	43	+56	r, Persée.
59	187-10 décembre.	117	+32	α-β Gémeaux.
00	6 décembre.	80	+23	ζ Taureau.
61	6-13 décembre.	149	+41	254 Piazzi IXh.
62	9-12 décembre.	107	+33	α Gémeaux.
63	10-12 décembre.	136	+46	t Gr. Ourse.

N° 12. — Flux considérable d'étoiles filantes qui a provoqué plusieurs fois de nombreuses chutes de météores. Les annales chinoises fournissent déjà, plusieurs siècles avant notre ère, des renseignements sur ce phénomène intéressant. Cet essaim se rattache à la comète I de 1861.

N° 17. — Seulement observable dans l'hémisphère austral; cet essaim fut particulièrement riche en 1840 et en 1865.

Août 9 à 14. — Durant cette période apparaît le riche essaim de corpuscules qui porte le nom de courant de Saint-Laurent. Le nombre des points de divergence visibles est très élevé et atteint, selon J.-J. Schmidt, le chiffre de 40.

N° 25. — Centre d'une région elliptique très allongée; ce flux de météores est en connexion avec la comète III de 1862.

N° 54. — C'est l'essaim si connu des Léonides, qui circule dans l'orbite de la comète I de 1866. Le nombre des météores aperçus devient un maximum après des périodes successives distantes les unes des autres d'environ 33 ans.

Nº 58. — Centre d'une région d'émanation très étendue et très irrégulière.

Cet essaim, qui est en connexion avec la comète Biela, a donné lien, en 1872 et en 1885, à un grand flux d'étoiles.

Décembre 6 à 13. — Les essaims de cette époque ne sont pas actuellement très riches; mais, dans le passé, il y a cu, à cette époque, plusieurs fois, des chutes considérables d'étoiles filantes.

SYSTÈME SOLAIRE

Lune	113
Terre	127
Éléments du système solaire	183
Satellites	191
Comètes périodiques dont le retour a été	
observé	198
Comètes apparises an 1000	002

SOLEIL

Écliptique. — Le centre du Soleil, dans son mouvement apparent, décrit une trajectoire nommée écliptique. C'est au plan rensermant cette trajectoire, ainsi qu'au plan de l'équateur céleste, que les astronomes rapportent tous les éléments du système solaire. L'équateur céleste est l'intersection de la sphère céleste avec le plan de l'équateur terrestre.

Obliquité de l'écliptique. — On donne ce nom à l'angle formé par le plan de l'écliptique avec le plan de l'équateur céleste; sa valeur est 23° 27' environ.

L'obliquité de l'écliptique n'est pas fixe; elle est soumise à un certain nombre de variations dont les principales sont les suivantes:

1º Une variation à très longue période, dite variation séculaire, dépendant de la précession (voir p. 99);

2º Une variation périodique due à la nutation (voir p. 100).

Par snite de la variation séculaire, l'obliquité de l'écliptique diminue actuellement d'environ 47",59 par siècle. En appliquant à l'obliquité la variation séculaire, on a l'obliquité moyenne dont la valeur au 1° janvier 1911 est 23° 27' 2",79.

La variation périodique, due à la nutation, a une durée de 18 ans $\frac{2}{3}$; elle a pour effet de faire osciller l'obliquité de l'écliptique de g'', 2 environ autour de la position moyenne, ce qui donne l'obliquité apparente. Par suite de cette variation périodique, l'obliquité apparente augmente pendant une durée de neuf années environ, pour diminuer ensuite pendant le même temps. L'obliquité apparente est donc tantôt plus grande, tantôt plus petite que l'obliquité moyenne.

Obliquité apparente de l'écliptique en 1911

1er janvier	23.27.	8'',63
rer juillet	23.27.	9,40
31 décembre	23.27.	9,93

On a démontré que les déplacements du plan de l'écliptique étaient compris entre des limites assez étroites et que, par suite, le plan de l'équateur n'a pu coïncider avec celui de l'écliptique. On peut admettre que l'obliquité de l'écliptique varie entre 21°59' et 24°36' environ.

Excentricité. — C'est la distance du centre de l'orbite elliptique au foyer, en unités du demigrand axe. L'excentricité de l'orbite apparente du Soleil diminue très lentement, elle était égale à 0,016 7490 au 1° janvier 1900.

Nœuds. — Le nœud ascendant est le point où, dans son mouvement, un corps céleste traverse l'écliptique en passant dans l'hémisphère renfermant le pôle boréal de l'écliptique; le point opposé est le nœud descendant.

* Inclinaison. — C'est l'angle formé par le plan de l'orbite d'un corps céleste quelconque avec l'écliptique. D'après les anciens astronomes, cet angle était plus petit que 90°; actuellement, on le compte de 0° à 180°. On prend pour côtés de cet angle les arcs de l'écliptique et de l'orbite, à partir du nœud ascendant, et dans le sens des mouvements respectifs du Soleil et de l'astre.

Équinoxes. — Dans son mouvement apparent annuel, le Soleil traverse deux fois le plan de l'équateur. On nomme point équinoxial de printemps le point de l'équateur par lequel passe le Soleil pour aller de l'hémisphère sud dans l'hémisphère nord. Le point équinoxial d'autonne est diamétralement opposé; le Soleil passe alors de

l'hémisphère nord dans l'hémisphère sud. La ligne qui joint les deux points équinoxiaux ou *ligne des* équinoxes est l'intersection des plans de l'équateur et de l'écliptique.

Le point équinoxial de printemps ou point vernal est l'origine des coordonnées servant à fixer la position des astres sur la sphère céleste; aussi sa détermination exacte a-t-elle une importance particulière.

L'instant du passage du Soleil par le point vernal porte le nom d'équinoxe de printemps; c'est, pour l'hémisphère boréal, le commencement du Printemps.

Solstices. — On donne ce nom aux points milieux des arcs de l'orbite apparente du Soleil situés entre les équinoxes. Au moment des solstices, le Soleil est à sa plus grande déclinaison boréale ou australe et paraît stationnaire dans le ciel.

Saisons. — Parties de l'année déterminées par les passages du Soleil aux équinoxes et aux solstices. Pendant le printemps, le Soleil va de l'équinoxe de printemps au solstice d'été; pendant l'été, du solstice d'été à l'équinoxe d'automne; pendant l'automne, de l'équinoxe d'automne au solstice d'hiver, et enfin, pendant l'hiver, du solstice d'hiver à l'équinoxe de printemps. L'orbite apparente du Soleil n'étant pas circulaire et la Terre n'étant pas placée au centre, les saisons n'ont pas mêmes durées.

Actuellement, le printemps dure, en moyenne, 92^j20^h, l'été 93^j15^h, l'automne 89^j19^h et l'hiver 89^j0^h.

On remarque qu'en faisant la somme des durées du printemps et de l'été, on trouve 186³11^h, tandis que l'autonne et l'hiver ne donnent que 178³19^h; le Soleil reste environ 8 jours de plus dans l'hémisphère boréal que dans l'hémisphère austral.

Par suite du mouvement l'un vers l'autre du point vernal et du périgée, la durée des saisons subit une variation lente. Lorsque ces deux points seront confondus, le printemps et l'hiyer auront même durée; il en sera de même de l'été et de l'automne. Vers l'an 1250 de notre ère, la durée de l'automne était égale à celle de l'hiver et celle du printemps à celle de l'été.

Commencement des saisons en 1911, temps moyen civil de Paris (compté de 0h à 24h)

Printemps (équinoxe), le 21 mars à 18, 3, 46 Été (solstice)..... le 22 juin à 13,44,40 Automne (équinoxe). le 24 sept. à 4,26,37 Hiver (solstice).... le 22 déc. à 23, 2,26

Dans l'hémisphère sud, l'ordre des saisons est renversé, le printemps commençant, en 1911, le 24 septembre, l'été le 22 décembre, etc.

Précession des équinoxes. — L'attraction combinée du Soleil et de la Lune sur le renslement équatorial du globe terrestre sait décrire à l'axe de la Terre un cône dans l'espace. Par suite de ce mouvement, la ligne des équinoxes se déplace, dans le sens rétrograde, d'environ 50″, 2 par an; les deux tiers de l'efset sont dus à l'action de la Lune. Il en résulte que, quand le Soleil revient à l'équateur, sa position se trouve à 50″, 2 en arrière du précédent équinoxe; cette circonstance explique la dissérence des années tropique et sidérale.

Par suite du mouvement du pôle de l'équateur autour du pôle de l'écliptique, les déclinaisons des étoiles varient. L'étoile Polaire actuelle était à 12° du pôle lors des plus anciennes observations; elle en est actuellement à 1°11′, et cette distance diminuera jusque vers l'an 2100, où elle ne sera plus que 27′½; à partir de ce moment la distance ira en augmentant jusqu'à 46° dans l'espace de 13 000 ans, et diminuera ensuite.

La précession des équinoxes a aussi pour effet de rendre visibles certaines étoiles qui étaient audessous de l'horizon, et invisibles d'autres qui étaient précédemment au-dessus.

Nutation. — Mouvement de l'axe terrestre autour de sa position moyenne dont la période est de 18 ans $\frac{2}{3}$ environ. Par suite de la nutation, l'axe terrestre décrit un petit cône ayant pour base une ellipse dont le grand axe mesure 18", $\frac{2}{3}$ et le petit axe 13", $\frac{7}{3}$.

La nutation est produite par l'attraction de la Lune sur le renssement équatorial et sa période est la même que celle qui ramène les nœuds de l'orbite lunaire aux mêmes points de l'écliptique.

Rotation. — L'examen des taches du Soleil a fait voir que la durée de sa rotation, corrigée de l'effet du déplacement de l'observateur placé à la surface de la Terre, est d'environ 25 jours. La direction de l'axe de rotation se définit par la position de l'équateur solaire, lequel est incliné de 7°,0 sur le plan de l'écliptique; la longitude du nœud ascendant étant égale à 75°,0 pour 1900, d'après Spærer.

La durée de la rotation du Soleil n'est pas la même à toutes les latitudes héliocentriques : elle augmente de l'équateur aux pôles.

Aphélie, périhétie. — Points où un astre, dans son mouvement, se trouve à sa plus grande ou à sa plus petite distance du Soleil. La ligne qui joint ces deux points est appelée tigne des apsides.

Apogée, périgée. — Points où, dans son mouvement apparent, le Soleil se trouve à sa plus grande ou à sa plus petite distance de la Terre; ils répondent à l'aphélic et au périhélie de l'orbite terrestre. L'apogée a lieu vers le 1° juillet et le périgée vers le 1° janvier. La ligne qui joint l'apogée au périgée se nomme ligne des apsides; c'est en même temps le grand axe de l'orbite. Sa position est déterminée par la longitude du périgée, qui était de 281° 13' 7" au 1° janvier 1900. à 12h, temps moyen civil de Paris. Le périgée se déplace, dans le sens direct, de 11", 7 par an.

Zodiaque. — Zone de la sphère céleste qui s'etend à 8°,5 de chaque côté de l'écliptique et dans laquelle se meuvent les planètes. On divise cette zone, à partir du point vernal, en douze parties, égales chacune à 30° et nommées signes du zodiaque.

Autrefois, les signes et les constellations de même nom coîncidaient; mais, par suite de la précession des équinoxes, l'équinoxe de printemps se trouve actuellement dans la constellation des Poissons. Il faudra 26000 ans pour rétablir la coïncidence des constellations et des signes.

Entrée du Soleil dans les signes du zodiaque en 1911, temps moyen civil de Paris (compté de 0h à 24h).

21 j	anvier	dans le Verseau	à	4. 1	
19 f	évrier	dans les Poissons	à	18.30	
21 T	nars	dans le Bélier	à	18. 4	
21 a	vril	dans le Taureau	à	5.45	
22 n	nai	dans les Gémeaux	à	5.28	
22 j	uin	dans le Cancer	à	13.45	
24 j	uillet	dans le Lion	à	0.38	
24 a	oût	dans la Vierge			
	eptembre	dans la Balance	à	4.27	
	ctobre	dans le Scorpion			
	ovembre	dans le Sagittaire			
22 0	lécembre	dans le Capricorne	à	23. 2	

Jour solaire vrai. — Temps écoulé entre deux passages consécutifs du Soleil au méridien. Par suite du mouvement apparent elliptique du Soleil et de l'obliquité de l'écliptique, le jour solaire est variable; il est le plus long vers le 23 décembre et le plus court vers le 16 septembre.

Jour moyen. — Le jour solaire n'étant pas uniforme, les astronomes, pour obtenir un régulateur pratique du temps, ont imaginé le Soleil moyen, ayant la même durée de révolution que le Soleil vrai et se mouvant avec une vitesse uniforme sur l'équateur. L'intervalle de temps entre deux passages consécutifs au méridien du Soleil moyen forme le jour moyen. Pour fixer la position du Soleil moyen sur l'équateur, à un moment donné, les astronomes supposent que le Soleil moyen passe aux points équinoxiaux aux instants où le Soleil vrai y arriverait daus l'écliptique, s'il partait du périgée ou de l'apogée avec une vitesse uniforme.

Jour sidéral.— Intervalle de temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs d'une même étoile au méridieu; il commence au moment où le point vernal passe au méridien. Le temps sidéral à midi moyen est l'heure que doit marquer, à midi moyen, une pendule réglée sur le temps sidéral. Le jour sidéral, d'une durée uniforme, est plus court de 3 55,91 de temps moyen que le jour moyen.

Durée du jour solaire moyen en temps sidéral 24^h 3^m 56^s, 55; durée du jour sidéral en temps moyen 23^h 56^m 4^s, oo.

Équation du temps. — C'est la différence entre l'heure moyenne et l'heure vraie.

Temps moyen à midi vrai. — Heure qu'une pendule réglée sur le temps moyen doit marquer lorsque le centre du Soleil vrai est au méridien de Paris.

Année sidérale. — Temps qu'emploie le Soleil moyen partant d'une étoile pour y revenir. Sa durée, en temps moyen, est de 36516h 9 m 9 s, 5.

Année tropique. — Temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs du Soleil moyen à l'équi-

noxe du printemps. Par suite de la précession des équinoxes, l'année tropique est plus courte que l'année sidérale; elle vaut, en temps moyen, 365¹5^h48^m45^{*}, 98 (1), et diminue de 0*, 53 par siècle.

Année anomalistique. — Temps mis par le Soleil moyen partant du périgée pour y revenir. Le périgée ayant un mouvement direct, lorsque le Soleil a accompli sa révolution sidérale, il lui reste encore à parcourir les 11", 7 du mouvement annuel du périgée; l'année anomalistique est donc plus grande que l'année sidérale. Sa durée, en temps moyen, est de 36516h 13m 53s, 0 (1).

Valeurs diverses:

Distance movenne	En rayons terrestres équatoriaux	23439,2
à la Terre		20409,2
a ta Terre	En milliers de kilo-	, -
	mètres	149501
	En rayons terrestres	
Demi-diamètre	équatoriaux	109,30 (2)
	En myriamètres	69713 (2)
Grandeur apparent	te exprimée en angle	
	e)	32'3",64
Parallaxe équatoria	ale, angle sous lequel	4
	centre du Soleil le	
demi-diamètre é	quatorial de la Terre	
à la distance m	noyenne	8",80 (3)
Valuma (Celui d	e la Terre étant 1	1310157 (2)
En trill	e la Terre étant 1 ions de kilom. cubes.	1419175 (2)
Masse: Celle de la	Terre étant 1	333432
Daniel Celle de	e la Terre étant 1	0,25
Celle de	l'ean étant r	1.36

^(†) En 1900, d'après les Tables du Soleil de M. Newcomb. (†) Correspond à la parallaxe 8". 80.

⁽³⁾ Valeur adoptée par la Conference internationale des étoiles fondamentales réunie a Paris en 1896.

Tableau des demi-diamètres et des distances du Soleil à la Terre, à midi moyen en 1911

	DEMI-	DISTANCE 3	A LA TERRE		
1911	DIAMÈTRE	en rayons terrestres équatoriaux	en milliers de kilomètres		
Janvier 1	16.18,13 16.17,73 16.16,12	23048,1 23057,6 23095,9	147006 147067 147311		
Février 15	16.13,63	23154,7	147687		
Mars 2	16.10,26	23235,3	148201		
17	16. 6,45	23326,7	148783		
Avril i	16. 2,29	23427,7	149428		
16	15.58,24	23526,6	150059		
Mai 1	15.54,38	23621,9	150667		
31	15.51,13 15.48,50	23702,6 23768,3	151600		
Juin 15	15.46,83	23810,6	151870		
30	15.46,01	23831,0	152000		
Juillet 15	15.46,26	23824,4	151958		
30	15.47,44	23794,9	151770		
Août 1	15.49,61	23-40,7	151424		
. 29	15.52,50	23668,4	120963		
Septembre 13	15.56,10	23579,4	r503g6		
Octobre 13	16. 0.06	23482,2 $23380,4$	149775		
Octobre 13	16. 4,24	23283,2	148506		
Novembre, 12	16.11,94	23195,3	1 17945		
27	16.14,91	23124,3	147493		
Décembre. 12	16.17,05	23071,0	147172		
27	16.18,09	23049-1	147013		
31	16.18,20	23046,3	146995		
		<u> </u>			

TRANSLATION DU SYSTÈME SOLAIRE dans l'espace.

L'étude des monvements propres des étoiles a fait reconnaître que le Soleil possède un mouvement de translation dans l'espace. Ce changement de position se manifeste par un agrandissement apparent des constellations de la région céleste vers laquelle le Soleil se dirige; tandis que les distances angulaires des étoiles de la partie du Ciel diamétralement opposée paraissent diminuer.

L'Apex est le point de la sphère céleste vers lequel s'avance le Soleil, avec tout son cortège de planètes, d'astéroïdes, de comètes et de météores.

La détermination de l'apex présente de nombreuses difficultés, et il règne encore aujourd'hui une grande incertitude sur la vraie direction du mouvement de translation du système solaire. Cette incertitude provient, en grande partie, de ce que l'on ne peut que difficilement discerner l'effet du mouvement solaire de celui provenant des étoiles.

Depuis les recherches de W. Herschel, à la fin du 18° siècle, la détermination des coordonnées de l'apex a donné lieu à un grand nombre de travaux. En 1888, M. L. Struve avait trouvé pour coordonnées de l'apex

$$R = 266^{\circ}, 7, D = +31^{\circ}, 0.$$

M. L. Boss entreprit, en 1889, une nouvelle étude de la question et trouva

$$R = 280^{\circ}, D = +40^{\circ}.$$

Douze ans plus tard, il adopta $D=\pm45^\circ$. Quelques astronomes ont trouvé une déclinaison D comprise entre 0° et 10°.

A la suite d'un travail publié en 1899, M. Newcomb est amené à adopter

$$\mathbb{R} = 277^{\circ}, 5, \quad \mathbb{D} = +35^{\circ}.$$

La comparaison de ces évaluations montre la difficulté d'arriver à une approximation précise de la position de l'apex.

CRÉPUSCULE

Les crépuscules du matin et du soir sont dus à l'éclairement des régions supérieures de l'atmosphère par les rayons du Soleil,

Crépuscule civil. — Il finit au moment où le Soleil est abaissé de 6° au-dessous de l'horizon. A ce moment, les planètes et les étoiles de r'e grandeur commencent à paraître. Le Tableau suivant se rapporte au milieu de chaque mois.

Durée du crépuscule civil

LATITUDE	JANVIER	FÉVRIER	MARS	AVRIL	MAI	NIDE	JUILLET	AOUT	SEPTEMBRE	OCTOBRE	NOVEMBRE	DÉCEMBRE
43 44 45 46 47 48 49 50	33 33 34 35 35 36 37 38 39	31 31 32 32 33 34 34 35 36 37	30 30 31 31 32 32 33 34 34 35	31 31 32 33 34 35 36 36 36	34 35 35 36 37 38 39 40 41 43	36 37 38 39 40 41 43 44 45	35 36 37 38 38 39 41 42 43 44	32 32 33 34 35 36 36 37 38	30 30 31 32 32 33 33 34 35 36	30 30 31 32 32 34 34 35 36	32 33 33 34 34 35 36 37 38 39	33 34 35 35 36 37 38 39 40 42

Crépuscule astronomique. — Il finit au moment où le Solcil est abaissé de 18° au-dessous de l'horizon.

Le Tableau suivant est calculé pour l'hémisphère boréal. Pour l'hémisphère austral il sussit d'ajouter six mois aux dates indiquées.

DURÉE DU CRÉPUSCULE ASTRONOMIQUE le 1^{er} de chaque mois

NTUDE	0°	10°	20°	30°	40°	50°	60°
2	h m	h m	h m	h m	h m	h m	h m
wier.	1.16	1.16	1,20	1.27	1.39	2. 1	2.48
vrier.	1.13	1.14	1.17	1.23	1.34	1.54	2.30
rs	1.10	1.11	1.14	1.21	1.31	1.49	2.21
ril i	1.10	1.11	1,15	1.22	1.34	1.55	2.41
i	1.12	1.14	1.19	1.28	1.45	2.21	(1)
n	1.15	1.18	1.24	1.36	2. 0	3.45	(1)
illet	1.16	1.19	1.25	1.38	2. 4	(1)	(1)
ût	1.14	1.16	1.21	1.32	1.51	2.41	(1)
pt	1.11	1.12	1.17	1.24	1.37	2. 3	3.8
tobre		1.11	1.14	1.21	1.32	1.50	2.25
vemb.		1.12	1.16	1,22	1.33	1.52	2.26
cemb.	1.15	1.15	1.19	1.26	1.37	1.59	2.50
					1	1	1

) Le Soleil n'est pas abaissé de 18° au-dessous de l'horizon.

DURÉE DU JOUR à différentes latitudes

TITUDE	DURÉE du jour	LATITUDE	DURÉE du jour	LATITUDE	DURÉE du jour
0. 0 6.44 30.48 41.24 49. 2 54.31 58.27	h 12 13 14 15 16 17 18	61.19 63.23 64.50 65.48 66.21 66.32	h 19 20 21 22 23 24	67.23 69.51 73.40 78.11 84. 5	1 mois 2 » 3 » 4 » 5 » 6 »

l'équateur, les 8766 heures d'une année se répartissent en 4712 heures de 1, 863 heures de crépuscule et 3491 heures de nuil. Au pôle ces nombres Jennent respectivement 4505, 2403 et 1973 heures.

TABLE DE CORRECTIONS (1)

Pour déduire des levers et couchers du Soleil à Paris les levers et couchers dans un lieu compris entre 0° et 60° de latitude boréale.

La Table des pages 110 à 112 contient les corrections qu'il faut appliquer aux heures du lever du Soleil à Paris, pour avoir les heures locales du lever du Soleil dans les lieux compris entre 0° et 60° de latitude boréale. Le signe +, placé devant une correction, indique qu'elle doit être ajoutée au lever du Soleil à Paris; le signe — indique que la correction doit être retranchée de l'heure du lever du Soleil à Paris.

La correction pour l'heure du coucher est égale à celle du lever, mais de signe contraire, c'està-dire que, si la première doit être retranchée, la seconde doit être ajoutée, et réciproquement.

La Table permet aussi d'obtenir une valeur approchée da l'heure du lever et du coucher du Soleil dans un lieu situé entre l'équater et 60° de latitude australe. Il suffit pour cela d'ajouter six mois à la date considérée et d'entrer dans la Table avec la valeur ainsi obtenue.

La Table est calculée de dix en dix jours : pour

⁽¹⁾ D'après la loi du 15 mars 1891, l'heure légale en France et en Algérie est l'heure de l'Observatoire de Paris. Les résultats donnés par la Table de correction étant exprimés en temps local, il faudra, si l'on veut avoir l'heure légale correspondante, une correction qui n'est autre chose que la valeur de la longitude du lieu, rapportée au méridien de Paris et exprimée en temps. Elle est soustractive pour les lieux situés à l'est du méridien de Paris, et additive pour cax situés à l'ouest.

les époques intermédiaires, on calculera la partie proportionnelle.

Voici un exemple pour en montrer l'usage.

EXEMPLE. On demande les heures locales du lever et du coucher du Soleil le 16 janvier 1911 à Alger.

La latitude d'Alger est 36° 47′, ou 36°,8. C'est donc entre les colonnes de 36° et de 38°, page 111, qu'il fautch ercher la correction.

On trouve le 11 janvier — 40^m pour 36° et — 35^m pour 38°, la différence pour 2 degrés est de +5^m, ce qui donne 2^m, 5 pour 1 degré; on aura donc pour 36°, 8:

$$-40^{m} + (2^{m},5 \times 0.8) = -38^{m}$$
.

Le 21 janvier on a — 36^m pour 36° et — 31^m pour 38°, la différence es 3 + 5^m; on aura pour 36°, 8:

$$-36 + 2^{m}, 5 \times 0, 8) = -34^{m};$$

la différence pour 10 jours, du 11 au 21 janvier, étant $+4^m$, elle sera de $+0^m$, 4 pour 1 jour et de $+0.4 \times 5 = +2^m$, o pour les 5 jours du 11 au 16. La correction correspondante au 16 janvier sera donc $-38^m + 2^m = -36^m$, et l'on aura, le 16 janvier :

 Lever du Soleil à Paris
 $7^b 5 1^m$

 Correction avec son signe
 -36

 Lever du Soleil à Alger
 $7^h 15^m$

 Coucher du Soleil à Paris
 $16^h 29^m$

 Correction en signe contraire
 +36

 Coucher du Soleil à Alger
 $17^h 5^m$

Les heures ainsi obtenues sont xprimées en temps moyen civil local; pour avoir l'heure légale correspondante, il faut, suivant la règle donnée au bas de la page 108, retrancher 3^m.

CORRECTIONS
des levers et couchers du Soleil

des levers et touchers du Doien										
DATES.	0°	20	40	60	8°	10°	120	140	16°	18
		-			_	_			- 1	_
7	m	m	O	m	m	m o	, m	m	o_m	83
Janv. 1	115	111	108	105	101	98	94 88	90 84	87 81	-0
11	107	104	101	98 88	95 85	91 82		04	73	78
21	97 83	94 80	91	99			79	76 65	73 62	70
31	83		77 62	75 60	72 58	7° 56	79 67 54	52	50	70 59 48 36
Fév. 10	67 50	64 48	02	00			34	32	20	26
20	33	32	47 31	45 30	44	42 28	41	39 26	3 ₇ 25	24
Mars 2	16	15	15	14	29 14	13	27 13	12	12	11
12		+	+			+	+	+	+	+
0.0	+	2	2	+ 2	+ 2	2	2	2	2	
Avr. 1	20	20		18	18			16	15	1.5
Avr. 1	38	35	19 36	35	34	17 32	31	30	29	28
21	55	37 53	52	50	1 /4	47	45	43	49	40
Mai 1		60	67	65	49 63	61	59	43 56	42 54	5:
mai i	72 87	69 84	82		-6	7/	59	68	66	63
21	100	97	94	79 91	76 88	74 85	71 82			7:
31	011	107	103	100		94	91	83	76 84	7:
Juin 10	117	114	110	107	97 103	100	97	79 87 93	89	86
20			113	110	106	103	97	96	92	81
30		117	112	109	105	102	99 98	95	01	8.
Juill. 10	115	111	107	104	101		94 86	00	87	8:
20		102		96	93	97 89	86	90 83	80	
30		90	99 88	85	l 82	79	76	73		6
Août 9	70	76	74 59		69	79 67 54	76 65	73 62	71 60	5.
19		76 61	50	7 ² 5 ₇	55	54	52	50	48	4
29		45	43	42	41	30	38	36	35	3
Sept. 8	29	28	27	27	26	39	24	23	22	2
18	12	11	11	11	0.1	10	10	9	9	-
	_		l —	—	-	_	—	_		-
28		6	6	6	6	6	5	5	5	
Oct. 8		23	22	21	21	20	34	33	18	X
18		41	39 55	38	37	35	34	33	32	3
28	59	57		53	52	50	48	46	44 56	4
Nov. 7		57 73 87	7º 84	68	66	63	l 61	59	56	4 5 6
17	90		84	82	79	76 87 95	73 84	31	68	
27	103	99	96	94	90	87			78 85	7
Déc. 7	112	108	105	102	98	95	92	88	85	8
17	117	113	110	106	103	99	96	92	88 88	20000
27	1117	1113	110	106	103	99	96	92	1 99 .	0

CORRECTIONS
des levers et couchers du Soleil

TES.	20°	220	240	26°	28°	30°	320	34°	36°	38°	40°
	_			_	_	_	_		_	_	_
	m	m	m	m	m	m	m	m	m	m	m
nv.1	79 74 66	75	71 66	$\begin{array}{c} 67 \\ 62 \end{array}$	63	58	54 50	49	43	38	32
11	74	70 63	66	62	58	54	50	45	40 36	35	30
21	66	63	60	56	52	48	45	49 45 40	36	31	26
31	56	54 43	51	48 38	44 36	41 33	38	54	31	27	22
V. IO	45 34	43	4 r	38	36	33	30	27	25	21	18
20	34	32	30	28	27 18 8	25	30 23 15	20	18	16	
ars 2	23	21	20	19	18	16 8	15	14	12	II	9
12	11	10	9	9	8	8	7 +	6	6	5	4
	+	+	-+-	+	+	+	+	- -	+	+	+
22	2	2	2	I	1	1	I	I	1	I	I
r. 1	14	13 25	2 13 24 34	12	II	10	- 9	.6	8	7 13	6
1.1	26	25	24	22	2 1	19 28	18	16	14	13	11
21	38	36	34	32	30	28	9 18 25 33	23	21	18	15
ai 1	49 60	47	44 54	42	39	36	33	30	² 7 33	23	20
11		57	54	51	47 55	44 51	40	37	33	29	24
21	70	47 56 73 78 80	62	59 65	55	51	40 47 52 56 57 56	30 37 43 47 51 52 52	38	29 33 37 40 41 40 38 35	28
31	77 82	73	69 74 76 75 72 66 58	65	61 65	56	52	47	42 45 46 44 40 30	3.7	31 34 35 34 32
inio	82	78	74	69	65	60	56	51	45	40	34
20	84 83		76	71	67 66 63 58	62	57	52	47	41	35
30		79	75	71	66	62	56	52	46	40	34
il.ro	79	75	72	67	63	59 • 54	54	49	44	38	32
20	73	69	66	62	58	• 54	49	45	40	35	29 26
30	64	79 75 69 61 52	58	69 71 71 67 62 55 46	51	47	43	49 45 39 33	35	3 г	26
oût 9	79 73 64 54 43 32	52	49 39 29 18	46	51 43 34 25	47 40 32 23 15	49 43 37	33		26	22
19	43	41	39	37	34	32	29	26	24	20	17
29 pt. 8		3 o	29	27	25	23	21	19	17	15	13
ept. 8	20	19	18	17	16	15	14	12	II	9 4	17 13 8 3
18	8	8	7	7	7	6	6	5	4	4	3
	-	4 15	7 -4 14 26 36	7 4 14	_	-	-	-	-	-	-
28	4 16	4	4	4	3 13 23 32	3	3	3	2	2	6
ct. 8	16	15	14	14	13	12	II	10	15	8 13	6
18	29 40	²⁷ 38	26	24 34	23	21	19	17 24 31		13	16
28	40	38	36	34	32	29	27 34	24	22	19	
OV. 7	51	49	46	43	40	²⁹ 37 45	34	31	28	24	20
17	62	49 59	46 55 63	52	49 56	45	41	38	34	34	25
27	71	67	63	60 65	56	52	47	43	39	34	28
éc. 7	77	73	69	65	6 r	45 52 57 59	52	47	42	37	31
17 27	77 81 81	67 73 77 77	69 73 73	68 68	64	59	47 52 55 55	43 47 50 50	39 42 44	139	33
27	81	77	1.73	1 68	64	59	55	50	44	39	33
-											

CORRECTIONS
des levers et couchers du Soleil

DATES.	420	440	46°	48°	50°	52°	540	56°	58°	60°
-	_	_		_	+	+	+	+	+	+
	m m	m	m	, m	m m	m	m	9 m	, m	n n
Janv. 1	26	19 18 16 13	12	4	5 5 4 3	15	25	35 33	47	60 56
II	24	18	II	3	5	13	23	33	44	30
21	21	10	10	3	4	12	20	29 25	39 33	50
31	18	13	8	2	<i>j</i>	10	17	25		42 34
Fév 10	14	10 8 5	6	2		8	14	20	27	34
20	11	8	5	2	2	6	10	15	20	25
Mars. 2	7 3	5	3	I	I	4	3	10	13	17
12		2	I	0	0	2	3	4	6	8
	+ 4 8	+	+	+			_	_	-	-
. 22	I	3	0	0	0	I	I,	6	8	2
Avr. I	4	3	2.	0	I	3	4 8			11
11	8	6	4	I	3 3 4 5 5 6 6 6 6 5 5 4 3 3 2			12	16	20
21	12	9		2	3	7	12	17	23	29 38
Mai. 1	16	14 16 18	7	2	3	9	15		30 36	38
11	19 23 25	14	. 9	2	4	1 I	19	27	30	46 53
21	25	16	10	3	2	12	22	31 35	42	23
31	25		11	3	5	14	24	33	46	29
Juin. 10	27 28	20	13	3 3 4 4 4 3 3 3	6	15	26	37 38	49	59 63 65
20	28	20		4	6	16	27 26	38	51	00
30	27 26	20	12	4	6	16	30	38	50	64
Juill. 10	26	19 18 15	11	3	5	15	25	36	48	6i 56
20	24	18	10	3 +	5	13	23	33	44 38	30
30	21	15	9		4	12	20	29 24	38	49
Août. 9	17	13	8	2	3	10	17	24	32	41
19	14	10	6	2	3	8	15	19	26	33
Sept. 8	6 3	7 5	4 3	I			10		19	24
Sept. 8	6			1	I	4	6	9	12	6
18	3	2	1	0	0	2	2	4	5	0
	_	_		-	+	+	+	+ 2	+	+ 3
Oct. 8 18	1 5	4	1	0	0	I	1	2	2	3
Oct. 8			3	0	I	3	5	7	9	12
18	9	7	4	1	2	5	8	12	17	30
28	9 13 16	9	6	2	2	7	12	17	25	30
Nov. 7		9 12 15	7	2	5	9	16	22	30 36	39
17	20	15	9	3 4	4	11	19	27	30	47 53 58
27	23	17	10	3	4	13	22	31	42	70
Dec. 7	25	19	11		5	14	24	34	46	50
17	26	20	12	4	3 4 4 5 5 5	15	25	36	48	61
27	26	20	13	4	5	15	25	36	48	DI

LUNE

Orbite lunaire. (1)— La Lune décrit autour de la Terre une ellipse dont la Terre occupe un des foyers; dans ce mouvement la Lune tourne constamment le même hémisphère vers la Terre.

L'inclinaison de l'orbite sur l'écliptique varie

entre 5°0'1" et 5°17'35" en 173 jours.

Les nœuds (intersection de l'orbite lunaire et de l'écliptique) ont un mouvement rétrograde et parcourent l'écliptique en 6799¹, 16 ; soit 18 ans [‡] environ.

Par suite de ce mouvement, l'obliquité de l'orbite lunaire sur l'équateur varie entre 18°10' et 28°45'.

Le moyen mouvement de la longitude de la Lune dans un jour moyen est de 13° 10' 35", 03. En 100 années juliennes (36525 jours) il est égal à 1336 révolutions tropiques plus 308° 8' 6", 5.

Apogée, périgée. — Ce sont les points où, dans son orbite, la Lune se trouve à sa plus grande ou

à sa plus petite distance de la Terre.

Le périgée est animé d'un mouvement direct dont la période est de 3232,27; soit presque 9 ans.

Rotation lunaire.— La Lune tourne sur elle-même d'un mouvement uniforme en 27ⁱ-^h 43^w 11^s, 5. La durée de sa rotation est égale à celle de sa révolution sidérale. L'axe autour duquel s'effectue cette rotation est incliné de 88° 28′ 38″ sur l'écliptique; son inclinaison sur le plan de l'orbite lunaire varie entre 83° 11′ et 83° 29′.

Libration. — La Lune éprouve des oscillations autour de son centre, qui ont pour résultat de faire apparaître une partie de l'hémisphère qui nous est opposé et aussi de déterminer un balancement des taches autour d'une position moyenne.

⁽¹⁾ Éléments des Tables de Delaunay, époque 1900 janv. 0,5.

On considère trois librations: 1° La libration en longitude, qui s'effectue dans la direction du plan de l'orbite lunaire; son maximum est 7°53'51".

2° La libration en latitude, à peu près perpendiculaire au plan de l'écliptique; elle atteint 6°50'45".

3° La libration diurne, provenant du déplacement de la Lune dans l'espace; sa valeur peut aller jusqu'à 1°1'2'4". Par suite de la libration, la partie de la Lune visible de la Terre est les 59 de la surface totale.

Révolution sidérale. — Temps compris entre deux conjonctions successives de la Lune avec une même étoile; elle est de $27^{1}7^{6}4^{3m}11^{s}$,5. On a remarqué que le mouvement de la Lune s'accélère un peu de siècle en siècle; mais, après avoir atteint un maximum, il décroîtra ensuite.

Révolution synodique. — C'est le temps qui s'écoule entre deux phases consécutives de même nom; on lui donne aussi le nom de lunaison ou mois lunaire; elle est égale à 29³12^h44^m2^s, 9.

Révolution tropique. — Temps que la Lune met pour revenir à une même longitude; sa durée est de $27^{j}7^{h}43^{m}4^{s},7$.

Révolution anomalistique. — C'est l'intervalle de 27^j 13^h 18^m 33*,3 qui sépare deux passages consécutifs de la Lune au périgée.

Révolution draconitique. — Temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs de la Lune à son nœud ascendant; sa durée est de 27¹⁵ 5 m 36*.

Saros. — Les Chaldéens connaissaient déjà la période de 18 ans 11 jours (saros) qui règle approximativement le retour des éclipses; elle comprend 223 lunaisons ou 242 mois draconitiques, ou 19 fois l'intervalle de 346¹,6 (11,74 lunaisons) qui sépare deux passages du Solcil par le nœud lunaire.

Éléments de l'orbite (1):

Longitude moyenne. $270^{\circ} 21' 5'', 2$ $+17325652'', 87 t + 8'', 861 \left(\frac{t}{100}\right)^2 + 0'', 0135 \left(\frac{t}{100}\right)^3$.

Longitude du périgée. $334^{\circ} 19'35'', 7$ $+14644'', 25 t - 36', 244 \left(\frac{t}{100}\right)^2 - 0'', 0366 \left(\frac{t}{100}\right)^3$ Longitude du nœud ascendant. $259^{\circ} 11' 3'', 6$ $-69620'', 99 t + 8'', 211 \left(\frac{t}{100}\right)^2 + 0'', 0072 \left(\frac{t}{100}\right)^3$ Inclinaison. $5^{\circ} 8'', 43'', 3$ Excentricité 9, 95', 90'

Valeurs diverses ;

Distance 60,2745 rayons équatoriaux terrestres. moyenne 38444,6 myriamètres.

à 0,00257153 de celle de la Terre au la Terre. Soleil.

La parallaxe horizontale équatoriale est la moitié du diamètre apparent que présenterait la Terre vue de la Luue, si la Terre était une sphère ayant pour rayon celui de l'équateur terrestre.

La parallaxe horizontale équatoriale moyenne, ou celle qui répond à la distance moyenne de la Lune à la Terre, a pour valeur 57'2", 2, d'après Hansen.

Demi-diamètre réel		0,272957
	ente exprimée en an-	
gle (valeur m	oyeune)	31'8",18

⁽¹⁾ Pour l'époque 0,5 janvier 1900, temps moyen civil de Paris, d'après les Tables de Delaunay. Les longitudes données sont des longitudes tropiques (t = année julienne).

Volume. Celui de la Terre étant 1. En kílomètres cubes Masse. Celle de la Terre étant 1	0,0204067 22105740000 0,01227
Soit $\frac{1}{81\cdot5}$.	
Densité. Celle de la Terre étant 1. Celle de l'eau étant 1	0,601 3,30
Pesanteur à l'équateur (celle de la Terre étant 1)	o,1647

Constitution physique. — La Lune est un corps opaque; elle nous réfléchit la lumière du Soleil et ne paraît avoir ni eau ni atmosphère appréciable.

La surface de la Lune présente des étendues grisâtres, occupant près de la moitié de la partie visible, généralement planes et plus ou moins profondes. On leur a donné le nom de mers.

Les montagnes se présentent souvent sous l'aspect de masses étendues, d'une hauteur de 2000^m environ, avec quelques sommets plus élevés. Il existe aussi des chaînes présentant des pies très élevés et de rares montagnes isolées.

Par suite de leur élévation, certains pies peuvent apparaître comme des points brillants isolés, au delà du terminateur (1).

On donne, à tort, le nom de cratères à des formations se présentant sous l'aspect de vallées, généralement circulaires, entourées d'une muraille montagneuse plus ou moins élevée. Les dimensions de ces cirques sont très variables; les uns peuvent atteindre près de 250km de diamètre, tandis que d'autres sont à peine visibles.

⁽⁴⁾ Ligne de séparation des parties éclairée et obscure du disque lunaire; elle a la forme d'une deni-ellipse. Au auoment de la dichotomie, le terminateur se reduit a une ligne droite, passant par le centre du disque.

Dans l'intérieur on rencontre quelquefois des pitons coniques plus ou moins élevés. Assez souvent, le fond de la cavité centrale est au-dessous du niveau de la Lune.

Les véritables cratères ont un diamètre ne dépassant pas 30km; ils sont circulaires, de hauteur modérée et souvent remarquables par leur grand éclat qui les fait confondre facilement avec les pies montagneux.

Relativement assez rares, les véritables cratères offrent un orifice franchement conique. Autour se rencontrent des matières éjectées, visibles suivant de longs sillons rayonnant dans des directions différentes, vers les parties basses environnantes.

Hauteurs de quelques pies et chaînes de montagnes (d'après Neison):

I	n i	m
Newton 7250	Clavius	5270
Casatus 6800	Tycho	5210
Curtius 6760	Pythagore	516o
Calippus 5660	Short	5090
Theophilus 5560	Catharina	5010
Kircher 5440	Bradley	488o
Monts Leibnitz (le pie	c le plus élevé de la	
chaîne et probable	ement de la partie	
visible de la Lune)		8200m
Montagnes Rocheuses	entre 4800m et	7900
Monts Doerfel	» 4500	6100

On observe aussi à la surface de la Lune des sillons, ou rainures, très étroits et assez longs, se prolongeant généralement en ligne droite. Ces rainures, dont les bords sont très escarpés, se terminent habituellement sur le contour des cratères; quelquefois, cependant, elles les traversent. Isolées en général, les rainures se réunissent et se croisent parfois.

Leur largeur reste, le plus souvent, sensiblement constante dans toute leur longueur. S'il se produit un élargissement, il n'est jamais situé aux extrémités. La longueur de ces rainures peut atteindre 100km, la largeur ne dépassant pas 2km.

la pleine lune, ces sillons apparaissent brillants; lors des phases, ils semblent noirs, par suite de l'ombre portée sur le fond par les escar-

pements des bords.

Lumière. - Elle est polarisée, caractère distinctif de la lumière réfléchie. A la pleine Lune, son éclat réel est celui de la lumière réfléchie par les roches terrestres. On a trouvé en effet 0,17 pour valeur de l'albedo (1) de la Lune et 0,16 pour celui de la marne argileuse. D'après Zöllner, l'éclat de la lumière de la Lune est égal à 600000 de celui du Soleil.

La lumière cendrée, qui permet de distinguer le disque entier de la Lune, après la néoménie, est due à la lumière du Soleil réfléchie par la Terre, Par un effet d'opposition, la partie de la Lune éclairée directement par le Soleil paraît avoir un diamètre plus grand que celle éclairée par la lumière cendrée. Celle-ci paraît plus intense au premier quartier qu'au dernier.

Température. - Pendant le cours d'un jour lunaire, ou d'une lunaison, la température du sol de la Lune est soumise à de grandes variations. On admet qu'elle dépasse 100° vers le milieu du jour lunaire, pour redescendre à - 50° environ pendant la nuit.

La quantité de chaleur que nous réfléchit la Lune n'est sensible qu'aux instruments très délicats.

⁽¹⁾ On donne le nom d'albedo à la proportion de lumière incidente réfléchte d'une manière diffuse par un corps non lu-

Lune pascale. — L'échéance de la fête de Pâques dépend de l'époque de la pleine Lune qui, comptée suivant l'épacte, arrive après le 21 mars (voir p. 39).

En 1911, la pleine Lune pascale du comput, qu'il ne faut pas confondre avec la pleine Lune vraie, tombe le jeudi 13 avril, et, par suite, Pâques sera

le dimanche suivant, 16 avril.

La pleine Lune vraie, ou astronomique, arrive le 13 avril, à $14^{\rm h}45^{\rm m}$.

Lune rousse. — D'après Arago, on donne généralement ce nom à la Lune qui, commençant en avril, devient pleine soit à la fin de ce mois, soit plus ordinairement dans le courant de mai.

En 1911, elle commence le 28 avril et finit le 28 mai.

Calcul de la distance de la Lune à la Terre.

— La Table suivante, dont l'argument est la paral-

- La fable suivante, dont l'argument est la parallaxe lunaire, donnée p. 7 et suiv., permet de calculer la distance pour une date quelconque.

Exemple. — On demande la distance de la Lune à la Terre le 27 janvier 1911?

On a, p. 7, la valeur 54'29" pour la parallaxe lunaire, le 27 janvier.

La Table donne :

Pour 54'20"..... 63,274 rayons terrestres » 54'30"..... 63,080 »

soit une différence de —0,194 rayon pour 10", ou 0,0194 pour 1". La distance cherchée sera

 $63,274 - (0,0194 \times 9) = 63,099$ ray, terr. équator.

On trouverait, de même, 40247 pour la distance en myriamètres.

TABLE

Donnant le demi-diamètre de la Lune et sa distance à la Terre, connaissant la parallaxe.

AXE	TRE	DISTANCE EN		AXE.	TRE	DISTANCE EN		
PARALLAXE	DEMI- DIAMÈTRE	rayons équa- toriaux	myria- mètres	PARALLAXE	DEMI- DIAMÈTRE	rayons équa- toriaux	myria- mètres	
52. 0 10 20 30 40 53. 0 10 20 30 40 55. 0 10 20 30 40 55. 0 10 20 30 40 50 50 50 50 50 50 50 50 50 5	14.12 14.14 14.20 14.22 14.23 14.33 14.33 14.33 14.33 14.35 14.44 14.45 14.55 14.55 14.55 14.55 15.12 15.12 15.13 15.25 15.25 15.25 15.25	66,113 65,902 65,692 65,693 65,276 65,676 64,865 64,460 64,250 64,2560 63,665 63,665 63,665 63,665 63,665 62,597 62,318 62,131 61,759 61,374 61,391 61,028 60,848 60,669	42169 42064 41900 41767 41635 41504 41243 41144 40859 40733 40607 40482 40235 40112 39989 39749 39629 39529	57. 0 10 20 30 40 58. 0 10 20 30 40 50 58. 0 10 20 30 40 50 50 50 50 60 60 60 60 60 60 60 60 60 6	15.33 15.36 15.39 15.47 15.53 15.55 15.55 15.55 16. 4 16. 12 16. 12 16. 14 16. 17 16. 23 16. 31 16. 33 16. 33 16. 36 16. 44 16. 47 16. 47 16. 47 16. 47 16. 47 16. 53	60,314 60,338 59,963 59,790 59,617 559,271 559,271 558,936 58,601 58,760 58,760 58,742 57,780 57,780 57,499 57,499 57,499 57,499 57,500 56,514 56,360 56,514 56,360 56,514 56,360 55,750	38470 38384 38135 38025 37907 37591 37766 37937 37166 37957 37166 36957	
57. 0	15.33	60,314	38470	62. 0	16.55	55,451	3536	

TABLES DE CORRECTIONS (1)

Pour déduire des levers et couchers de la Lune à Paris les levers et couchers dans un lieu compris entre O° et 60° de latitude boréale.

L'Annuaire donne, en temps moyen civil pour Paris et pour tous les jours de l'année, les heures du lever et du coucher de la Lune, et de son passage au méridien. On compte sensiblement la même heure locale à Paris et dans les différentes villes de France quand la Lune passe au méridien. Il n'en est pas ainsi des heures du lever et du coucher, qui peuvent varier de plus d'une demi-heure.

Passage de la Lune au méridien. — La Lune, par son grand mouvement propre d'occident en orient, emploie un peu plus de temps que le Soleil pour aller d'un méridien à un autre. Elle retarde moyenmement sur le Soleil de 50°,5 dans un jour, et de 2°,104 dans une minute. Soit p l'heure du passage de la Lune au méridien de Paris; l'heure locale du passage au méridien sera

$$p \pm n \times 2^{s}, 104$$

pour la ville dont la longitude est de n minutes de temps.

La correction $n \times 2^s$, 104 est additive ou soustractive, suivant que la ville est à l'ouest ou à l'est de Paris. Elle est toujours fort petite pour la France et peut être négligée; ainsi, pour Brest, où $n = 27^m$, cette correction n'est que de 56^s ,8.

⁽¹⁾ Paprès la loi du 15 mars 1801, l'heure trigate en France et en Algèrie est celle de l'Observatoire de Paris. Les résultats obtenus avec la présente Table étant exprimés en heure tocale, on devra, si l'on veut avoir l'heure légale correspondante, retrancher de l'heure donnée par la Table la valeur de la longitude du lieu, exprimée en temps, si celui-ci est à l'est de Paris ou l'ajouter dans le cas contraire.

Lever et coucher de la Lune. — Le temps qui s'écoule entre le lever de la Lune et son passage au méridien d'un lieu est l'intervalle semi-diurne du lever. Le temps écoulé entre ce passage et le coucher de la Lune est l'intervalle semi-diurne du coucher.

Quand on connaît l'intervalle semi-diurne pour Paris, on peut en déduire l'intervalle semi-diurne pour une autre latitude, au moyen des corrections fournics par les Tables qui se trouvent pages 124 à 126.

Les nombres de la première colonne représentent en henres et minutes des intervalles semi-diurnes pour Paris. Dans les autres colonnes, on trouve pour les latitudes de 0° à 60° la différence, en minutes de temps, entre l'intervalle semi-diurne de Paris et celui de chaque latitude.

Quand la correction de la Table est affectée du signe +, l'intervalle semi-diurne est plus petit qu'à Paris; alors le lever de la Lune est retardé, et le coucher avancé. La correction positive doit donc s'ajouter à l'heure du lever de la Lune à Paris, et se retrancher de l'heure de son coucher.

Quand la correction est affectée du signe —, l'intervalle semi-diurne est plus grand qu'à Paris. Alors le lever de la Lune est avancé, et le coucher retardé. La correction négative doit donc se retrancher de l'heure du lever de la Lune à Paris, et s'ajouter à Pheure de son concher.

Pour un lieu dont la longitude est n minutes de temps, à l'ouest ou à l'est de Paris, il faudra encore appliquer à l'houre locale du lever ou du coucher obtenue à l'aide de la Table, comme pour le passage au méridien, la correction $\pm n \times 2^s$,104.

REGLE GENERALE. — La correction de la Table s'applique toujours avec son signe à l'heure du lever de la Lune à Paris, et en signe contraire à l'heure du coucher.

EXEMPLE. — On demande l'heure locale du lever et l'heure du coucher de la Lune à Dunkerque, le 14 mai 1911. On trouve, page 15:

Intervalles.

Lever, le 14	21h19m)	3h 58m
Passage au méridien, le 14 Coucher, le 14	0 29 } 4 40 }	4 11

Avec la latitude 51°2′ de Dunkerque et les deux intervalles semi-diurnes 3°58° et 4°11°, on trouve, page 126, les deux corrections + 12° et + 10°. On a ensuite:

Lever à Paris, le 14 mai	$\frac{21^{h}19^{m}}{+12}$
Lever à Dunkerque, le 14	21h 31m
Coucher à Paris, le 14 mai	4 ^h 40 ^m
Correction en signe contraire	- 10
Coucher à Dunkerque, le 14	4h 30m

On peut aussi employer la Table pour obtenir l'heure du lever ou du coucher de la Lune, dans un lieu situé entre l'équateur et 60° de latitude australe; mais les résultats obtenus ne seront approchés qu'a quelques minutes près. On opérera comme suit:

Après avoir formé les intervalles semi-diurnes du lever et du coucher à Paris, on les retranchera respectivement de 12h 25m; on aura ainsi sensiblement les intervalles semi-diurnes aux antipodes de Paris.

On aura le lever dans ce lieu, en retranchant de l'heure du passage l'intervalle semi-diurne du lever ainsi trouvé; pour le coucher, on ajoutera au passage l'intervalle semi-diurne du coucher. Pour avoir le lever et le coucher de la Lune, on entrera dans la Table en prenant pour arguments les intervalles semi-diurnes aux antipodes de Paris, c'estadire les compléments à 12^h25^m des intervalles semi-diurnes à Paris.

ER- LE	CORRECT. POUR LES LEVERS ET COUCHERS DE LA LUNE									
INTER-	0.	20	40	60	8°	10°	120	140	16°	180
-	_									-
3.3o	160	156	151	146	142	137	132	128	123	118
40	150	146	142	137	133	129	124	120	115	110
50	τ41	137	133	128	124	120	116	112	107	103
4. 0	131	127	123	119	116	112	108	104	100	95 88
10	132	118	114	111	107	103	100	96	92	
20	112	το8	105	102	98	95	91 83	88 80	84	81
30 40	102 92	99 90	96 87	93 84	90 81	87 78	55		77	74 66
50	83	80	78	75	72	70	75 67	72 65	70 62	50
5. 0	73	71	78 68	75 66	64	70 62	59	57	55	59 52
10	63	61	59	57	55	53	51	49	47	45
20	54	52	00	49	47 38	45	43	42	40	38
30	44 34	42 33	41	40		37	35	34	33	31
40 50			32 23	31	30	29	28	27	25 18	24
	24 15	24			13	1	20	19	1	17
6. 0	15	14	14	14	5	4	12	12	4	4
10	+	+	+	+	+	+	+	+	+	+3
20	4	+4	4	+	+4	4	4	4	4	
30	14	14 23	13	15	12	12	12	11	11	10
40	24 33	1	31	22 30	21	20	19	19	25	17
50 7. 0	43	3 ₂ 4 ₂	40	39	²⁹ 38	28 36	² 7 35	26 34	32	31
7. 0	52	51	49	48	46	45	43	41	40	38
20	62	60	58	5 ₇ 65	55	53	51	49	47 55	45 52
3о	72	69	67		63	61	59	56		
40	81	79	76 86	71 83	72	69	67	64	62	59 66
50	91	88			80	77 86	75 83	72 80	69	66
8. 0	001	97	95 104	91	89	86	90	80 87	76 84	73 80
20	119	107	113	100	97	102	98	95	91	87
30	120	125	122	118	114	110	106	102	98	94
40	138	134	131	127 135	123	119	114	110	106	102
50	148	144	140	135	131	127	123	118	114	109

Gorrection +: ajoutez au lever, retranchez du coucher. Gorrection -: retranchez du lever, ajoutez au coucher.

-										-
CORRECT. POUR LES LEVERS ET COUCHERS DE LA LU 20° 22° 24° 26° 28° 30° 32° 34° 36° 3							LUNE			
INTI	200	220	24°	26°	28°	30°	320	34°	36°	38°
h m	m	- m	m	m						
3.30	112	107	102	96	90	84	77	69 64	62	54 50
40 50	105	100	95 88	90	84	78	72	64	58	50
. 50	98	93	88	83	78	78 73 67 62	77 72 67 62	59 55	53	47 43
1.0	91 84	87	82	77	72 67	67	62	55	49 45	43
10	84	80	76	71	67		57	50		39
30	77	73 67 60	69 63	65	61	57 51	52	46	41	36
30	70 63	67	63	59 54	55	51	47 42 38	41. 37 33	37 33	32
40	63	60	57 51	54	50	46 41 36	42	37	33	29 26
50	56	54	51	48	44	41	38	33	29 26	
). 0	50	47	45	42	39	36	33	29	26	22
10	43	41 34	39 33	36	34	31	29	25	22	10
20	36	34	33	3 T		26	24	20	18 15	19
30	30	28	27	25	29 23 18 13	22	20	17	15	13
40	23	22	21	19	18	17	15	17	11	10
50	17	16	15	19	13	12	11	9	8	7
i. o	10	3	9	8	8 3 + 3 8 13	7	6	5	4	4
10	3	3	3	3	3	2	2	I	1	1
20	+3:	+ 3	3	3	+ 2	+ 2	+ 2	+3	+3	1 + 3 6
30	10	0	3	8	8	- 1	- 1	2	2	6
40	16	9	9	14	13	7	7	7	7	
50	23	22	20		18	17	16	15	14	9
. 0	30	28	26	19 25	18 23	22	20		17	15
10	36	34	32	30	28	26	24	19 23	21	18
20	43	41	30	36	3.4	31		28	24	21
30	50	47	39 45	42	39	36	29 34	32	28	24
40	56	53	51		44	4.1	38	36	32	28
40 50	63	60	5-	48 53	50	41 46	43	40	36	31
. 0	70	- 66 I	51 57 63	50	55	51	43 47 52	44	40	35
10	76	73	- 6a t	59 65	61	56	52	70	43	38
20	76 83	79	75	71	66	62	57	49 53	40 43 48	42
30	90	86	82		72	67	62	58	52	45
40		93	88	77 83	72 78	72	67	62	56	40
50	97 104	99	94	89	84	77	72	67	60	49 53
-	. 7	991	91'	-9 1	041	// 1	1-1	-/1		

Correction +: ajoutez au lever, retranchez du coucher. Correction -: retranchez du lever, ajoutez au coucher.

		and Steel	-	-	-			-	_		_
INTER-	CORI	RECT.	POU	RLES	LEVI	ERS E	T CO	UCHE	RS DE	LAI	UNE
LNI	40°	420	440	46°	48°	50°	52°	540	56°	58°	60
h m	- _m		m	m	m	+	+	+	+	+	+ 85
3.30		37	28		6	8	21	36	51	67	85
40 50	46 43 39 36	37 35	26	17 16 15	5 5		20	33	47 44	62 58	79
	39	32	24	15	5	7	18	30	44	58	74
4.0	36	2 9	22		4	6 5	17 15	28	40	53	79 74 68 62
10	33	27	20	12	4		15	1	37	49	
20 30	30	24	18	11	3 3 3	5 4 4 3 3	14	23	33 30	45 40 36	57
//0	27	20	14		3	1 %	11	19		36	46
40 50	21		16	9	2	3	10	17	27 24	32	57 52 46 41 36
5. o	19	17	11	7	2	3	8	17	21	28	36
10	16	13	9	7 6 5 4 3	2	3	7	12	18 15	24	31 26
20	13	11	9 8 6 5 3	5	2	3	7 6 5 4 3	10	15	20	26
30	8 6	9 7 5	6	4	1 1	2	5	8 6 4	12	16	21
40 50	1 6	7	3	2	1 1	1	3	1 %	9	12	10
6. 0	3	2	2	1	0	0	ı	2	3	9 5	11 16 11 6 11 4 9
10	0	0	0	0	0	0	0	0	1	ı	1
	+	+	+	+	+ 0	-		-	-	-3	-
20	+ 2 5	4	3	1	0	0	1	4	2 5	3	4
30 40	7	6	4	3	1	i	3	6	5 8	7	17
50	16	8	6	1	1	2	4	8	11	15	
7. 0	10 13 15 18	10	7	4 5 5 6	2	2	6	10	14	19	10
10	15	12	9	5	2	2	8	12	17	22	
20		14	11	6	2	3 3		14	20	26 31	34
30	21	17	12	7	2		9	16	23		39
40 50	23 26	19	14	9	3 3 4 4	4	11	18	26	35	34 36 44 56 66
8. 0	29	23	17	111	3	5 5	13	22	32	39 43	55
10	32	26	19	12	4	5	15	24	35	47	60
20	35	28	21		4	6	16	27	39		
30	38	31	23 25	14	4	6	17	29	42	56	71
40 50	42 45	34		15	4 5 5	7	19	32	46	61 65	71 77 83
30	1 45	1 20	27	17	1 3	7	1 21	1 23	49	03	69

Correction +: ajoutez au lever, retranchez du coucher. Correction -: retranchez du lever, ajoutez au coucher.

TERRE

La Terre, abstraction faite des irrégularités de sa surface, est un sphéroïde entouré d'une atmosphère dont la hauteur dépasse 100km.

Aplatissement. — On a constaté, en mesurant des arcs de méridien à différentes latitudes, que la longueur de l'arc de 1° allait en croissant de l'équateur au pôle. La comparaison des longueurs du pendule à secondes, observées à différentes latitudes, conduit au même résultat. Le méridien terrestre est donc aplati vers les pôles.

Cet aplatissement est dû à l'action de la force centrifuge qui, dans l'hypothèse de la fluidité primitive, tend à écarter les molécules terrestres de l'axe derotation et qui, par suite, a produit le ren-

flement équatorial.

En désignant par a le demi-grand axe, par b le demi-petit axe du méridien terrestre, l'aplatissement estreprésenté par $\frac{a-b}{c}$.

Dimensions. — On sait que les premières données sérieuses ont été fournies par les mesures d'arcs de méridien, entreprises au xvue siècle par les astronomes français (méridienne de France, mesurée à plusieurs reprises; arcs du Pérou et de la Laponie). Mais les procédés ont été sans cesse perfectionnés et les matériaux que les géodésiens ont réunis depuis le commencement du xixe siècle offrent une précision de plus en plus grande.

La plupart des pays de l'Europe ont participé à ce mouvement, l'Amérique, l'Afrique et l'Asie ellesmèmes s'y sont associées. On dispose aujourd'hui d'un certain nombre d'arcs de méridien ou de parallèle d'une amplitude considérable. Ce sont, pour ne citer que les plus importants, et en commençant par les arcs de méridien :

L'arc anglo-français, qui, de Laghouat aux Shet-

land, embrasse maintenant 28° de latitude;

L'arc russe, qui a 25°, du Danube à l'océan Glacial;

L'arc indien, qui a 24°, entre les latitudes de 8° et de 32° N;

Les arcs américains, les uns déjà terminés, les autres en cours d'exécution (un arc de méridien, un arc de parallèle transcontinental, à la latitude 39°, qui embrasse 49° de longitude; l'arc oriental oblique, qui s'étend du Canada au golfe du Mexique; l'arc occidental oblique, en Californie);

L'are de parallèle qui traverse l'Hindoustan à la

latitude de 2/°;

L'arc de parallèle qui traverse l'Europe, de Valentia à Omsk, par 52° de latitude (il embrasse 69° de longitude qui valent 42° de latitude);

L'are africain que les Anglais se proposent d'é-

tendre du Cap jusqu'au Caire.

A ces données s'ajoute maintenant l'arc de Quito, qui a été mesuré tout récemment par les officiers français chargés de la revision de l'arc du Pérou, tandis qu'une mission russo-suédoise mesurait un arc au Spitzberg, qui doit remplacer celui de la Laponie.

En attendant que ces vastes réseaux aient pu être soumis à une discussion d'ensemble, nous possédons les résultats obtenus par divers géomètres qui ont tenté de déterminer les éléments de l'ellipsoïde terrestre en combinant entre elles quelques-unes des mesures d'arcs qu'ils avaient à leur disposition. Voici les déterminations les plus connues (a rayon de l'équateur, b rayon du pôle):

Auteur	Rayon a	Rayon b	Aplatissement
Bessel (1841)	6.377397 m	6356079	n: 1:200
Clarke (1880)	6378249	6356515	1:293,5
Faye (1880)	6378393	6356549	1 . 292
Harkness (1891).	6377972	6356727	1:300

Les valeurs de l'aplatissement qu'on obtient par diverses combinaisons d'arcs, ou par la discussion de parties différentes du même arc, sont parfois assez discordantes.

Les observations du pendule donneraient, d'après M. Helmert, 1;298.

En adoptant les valeurs données par M. Faye, on trouve:

Quart du méridien elliptique	10002008m
Longueur moyenne de l'arc de 1º	
du méridien	111133т,4
Circonférence équatoriale	
Superficie en kilomètres carrés	510082000
Volume en millions de kilomè-	
tres cubes	1083260
Rayon d'une sphère ayant le	
même volume que la Terre	6 371 103m
Rayon d'une sphère avant la	
même surface que la Terre	6371 109m

Définition du mètre. — Le mètre est la dixmillionième partie du quart du méridien terrestre, d'après la définition primitive, un peu trop sommaire. A l'époque où fut promulguée la loi qui créait le système métrique, l'ensemble des mesures géodésiques donnait pour le mètre la valeur 3º11¹,296, ou 443¹,296 en prenant pour unité la toise dite toise du Pérou employée par Delambre et Méchain dans la mesure du méridien, à la fin du XVIII° siècle. C'est cette valeur que les législateurs avaient alors adoptée pour la longueur du mètre légal. D'après les mesures géodésiques modernes, la dix-millionième partie du quart du méridien terrestre est plus grande que le mètre, tel qu'il est défini plus haut, d'environ o^m,0002.

Le mètre légal est la longueur, à la température de zéro degré centigrade, du prototype international, en Platine-Iridié, sanctionné par la Conférence générale des Poids et Mesures, tenue à Paris en 1889 et qui est déposé au Pavillon de Breteuil, à Sèvres. La copie n° 8 de ce prototype international, déposée aux Archives nationales, est l'étalon légal pour la France. Ce nouvel étalon diffère très

peu de l'ancien.

DÉVIATION DE LA VERTICALE EN FRANCE.

On appelle coordonnées géodésiques des sommets d'une triangulation les longitudes et latitudes de ces points, on y joint d'ordinaire les azimuts des côtés, calculés sur un ellipsoïde de référence de dimensions données, en partant d'un point origine dont les coordonnées sont déterminées astronomiquement et où l'on admet que la normale à l'ellipsoïde de référence coïncide avec la normale au géoïde. Les coordonnées géodésiques sont donc, par leur définition même, rapportées à la normale à l'ellipsoïde de référence et varient, pour un même sommet, avec les dimensions adoptées pour cet ellipsoïde et aussi avec la position du point pris pour origine des calculs.

Si l'on détermine directement en un certain nombre de sommets de la triangulation la longitude et la latitude astronomiques, on obtient ce que l'on appelle les coordonnées astronomiques de ces points, on y joint aussi l'azimut astronomique d'un côté; ces éléments sont rapportés à la normale au géoïde.

La non coïncidence, en une même station, des normales à l'ellipsoïde et au géoïde, qui se traduit par la petite différence qui existe à cette station entre les coordonnées et azimuts géodésiques et les coordonnées et azimuts astronomiques, est ce que l'on désigne sous le nom de déviation de la verticale. Si l'on désigne par θ la déviation totale de la verticale, c'est-à-dire l'angle des deux normales à l'ellipsoïde et au géoïde, par ξ et par η , les composantes Nord-Sud et Est-Ouest de la déviation, L_{G} , φ_{G} et Z_{G} (1), les longitudes, latitudes et azimuts géodésiques, L_{A} , φ_{A} et Z_{A} les mêmes éléments astronomiques, on a les relations approchées suivantes :

$$\xi = \varphi_{\Lambda} - \varphi_{G}$$

$$\tau_{i} = (L_{A} - L_{G}) \cos \varphi$$

(c)
$$\tau_i = (Z_G - Z_A) \cot \varphi$$

$$(d) \qquad \theta = \sqrt{\xi^2 + \eta^2}$$

et l'on déduit des relations (b) et (c) l'équation de Laplace :

$$(L_A - L_G) \sin \varphi + (Z_A - Z_G) = 0$$

qui doit être vérifiée quelle que soit la déviation de la verticale à la station.

Les azimuts sont comptés du Sud vers l'Ouest.

 ⁽¹⁾ Les longitudes sont affectées du signe + à l'Onest et à l'Est du méridien central;

Les latitudes sont comptées de l'Equateur au Pôle;

DÉVIATION DE LA VERTICALE AUX STATIONS DE LA MÉRIDIENNE DE FRANCE ET DU PLATEAU CENTRAL

Les coordonnées géodésiques sont calculées sur l'ellipsoïde de Clarke 293,465, $a = 6378249^{\text{m}}, 2,$

 $\varphi = 54^{\circ}, 2736^{\circ}, 18, L = -0^{\circ}, 0106^{\circ}, 93, Z_{ROSNy} = 281^{\circ}, 6727^{\circ}, 28.$ en partant des coordonnées fondamentales du Panthéon:

Points Laplaciens

•						
	פעישייט	TUDE	LATITUDES (\phi)	(\phi)	LONGITUDES (L)	ES (L)
-		ITJA	géodèsi ques	géodèsi ques astronomiques	géodésiques	astronomíque
- 0.50 5-0	Dunkerque (Rosendaël) Puy de Dôme	1 (63 1 (63 552 1 35	56.7168,11 50.8581,42 (19.2816,50 [8.02(5,70 (7.50(9,30	166,14 665,00 850,59 246,36 045,62	6.0826.10 -0.6975.34 -0.2633.72 -0.0150,441	816,75 983,83 602,45 135,97 900,97

$\overline{}$
ಲ
÷
•=
=
O.
$\overline{}$
Щ
. 1
_
CA
-33
o
н
н
Ε.
2
-
М
•
-
4
ΓV
[+]
-
DE
_
_
Z
6
0
н
-
5
2
>
5.
~~
_

Points Laplaciens

Š	AZIMUTS (Z)	ono-	ф. — ф. (т)	$Z_{\rm A} - Z_{\rm G}$	$(Z_{\lambda} - Z_{G}) \cot \varphi$	$\varphi_{\Lambda} = \varphi_{\Pi} \left[Z_{\Lambda} - Z_{G} \left(Z_{\Lambda} - Z_{G} \right) \cot \varphi \left(L_{\Lambda} - L_{G} \right) \sin \varphi \right]$	Errect de Fermeture de l'équation de Laplace $(Z_A - Z_G) + (L_A - L_G) \sin \varphi = 0$
0.60 /-/3	$\frac{^{6}}{97,9083,11} \frac{^{6}}{088,33} - \frac{^{6}}{2,00} - \frac{^{6}}{5,27} \frac{^{27}}{97,9083,11} \frac{^{6}}{085,53} + \frac{^{2}}{20,6} \frac{^{6}}{99} + \frac{^{2}}{21,03} \frac{^{2}}{222,51} \frac{^{2}}{301,63} + \frac{^{6}}{20,60} \frac{^{2}}{92,60} + \frac{^{2}}{20,68} + \frac{^{2}}{20,88} \frac{^{2}}{120,60} ^{$	058,32 085,53 (38,20 301,63 565,60	+ + + 20,58 + + + 1 - 2,90 + 3,68	+ 5,27 + 21,03 + 21,03 + 20,88 + 8.65	+ 1,26 + 3,36 - 21,50 - 22,22 + 9,36	+ 1,37 + 21,86 + 16,76 + 10,87	1 + + + + + + + + + +

(1) Valeur de la composante

n N.S. n p le Nord.
n O.E. n p l'Ouest.
p E.O. p n l'Est.

(ZA - ZG) cot \$ 1 +

4	7	NITTOTA:	T T	DEVIATION DE LA VERTICALE (Snite)	CALL	(suite)			-
	POINT	POINTS OU L'ON A DÉTERMINÉ LA LATITUDE ET L'AZIMUT	A DETER	MINE LA LAT	TUBE ET	L'AZIMU	T,		
	CDES	LATITUDES (\varphi)	(6)	AZIMUTS (Z)	(Z)			T T.) and "	-
STATIONS	TITIA	géodésiques	astrono- miques	géodésiques	astrono- miqnes	FOZCIL	, (°)	(1)	
Chlons. Chevry Saligny-le-Vif. Arphonille-S-Priest. La Bosse. Sermir Puy-de-Gué Puy-de-Saney. Puy-de-Bort Le Luguy-de-Hort Le La Bastide-du-li-Mont Montsulvy.	1 - 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	109 55, 3684, 55 686, 54 249, 8971, 67 963, 63 — 6, 45 + 1, 49 120 53, 3484, 55 686, 54 249, 8971, 67 963, 63 — 6, 45 + 1, 49 236 52, 2707, 31 716, 65 109, 9937, 93 937, 30 — 6, 47 + 8, 74 522 51, 3632, 80 672, 77 11, 2353, 31 275, 30 — 6, 47 + 8, 74 772 51, 3632, 80 672, 77 11, 2353, 31 275, 30 — 6, 67 + 19, 70 772 51, 3652, 68 687, 78 34, 7358, 31 38, 60 885 50, 5867, 96 372, 65 336, 789, 91 388, 60 888 50, 579, 91 773, 15 102, 744, 34 460, 50 1851 50, 579, 91 773, 15 102, 744, 34 460, 50 1851 50, 574, 80 672, 81 64, 782, 81 323, 7 1851 50, 574, 80 672, 81 66, 6386, 83 133, 19 1851 50, 574, 81 67, 81 67, 81 81 322, 7 1851 50, 574, 81 67, 81 67, 81 81 322, 7 1851 50, 574, 81 67, 81 81 821, 81 322, 7 1851 50, 574, 81 67, 825, 866, 55 613, 30 + 6, 21 + 6, 59 1852 765 50, 876, 98 150, 99 20, 972, 274, 71 3, 74 1850 76, 81 67, 825, 826, 866, 55 613, 30 + 6, 21 + 6, 59 1851 50, 574, 81 67, 98 150, 99 20, 972, 74 7, 75 1852 76, 81 67, 825, 825, 866, 55 613, 30 + 6, 21 + 6, 24 1852 76, 81 67, 825, 825, 825, 825, 825, 825, 825, 825	686, 57 716, 03 716, 03 67, 12 67, 12 88, 13 88, 13 89, 13 71, 13 66, 23 66, 23 67, 24 66, 23 67, 24 67, 26	210, 897, "G 221, 897, "G 223, 50000, 11, 11, 12, 12, 13, 13, 13, 13, 13, 13, 13, 13, 13, 13	963, 63 963, 63 963, 63 960, 6		++++++++++++++++++++++++++++++++++++++	+ + + +	
(1) Valeur de la composante $\phi_A = \phi_G$ $\langle Z_A - Z_G \rangle \cot \phi$	osanle Ge	1	dans le	+ déviation dans le sens S.N. on ill à plomb attiré vers le Sud +	ta ploma , ,	attirė v	ers le Sud le Nord Fonest. FEST.		

INTENSITÉ DE LA PESANTEUR

en divers lieux

La pesanteur apparente g est reliée à la longueur l et à la durée d'oscillation T du pendule par la relation de Huyghens :

$$T = \pi \sqrt{\frac{l}{g}}$$

Cette accélération varie suivant les lieux parce qu'elle est due à l'action de deux forces, l'une, qui est l'attraction de la masse terrestre et varie, selon la loi de Newton, en raison inverse du carré de la distance du point considéré au centre de la Terre, l'autre qui est la force centrifuge provenant de la rotation dinrue et qui dépend essentiellement de la latitude de la station.

En raison de la forme aplatie de la Terre, la pesanteur croît donc sur une même surface de niveau, de l'équateur vers les pôles et, dans le cas de l'hypothèse de Clairaut, sa variation est proportionnelle au carré du sinus de la latitude φ :

$$g_{\varphi} = g$$
equateur + (gpole - géquateur) $\sin^2 \varphi$.

La pesanteur varie d'ailleurs aussi avec l'altitude suivant la formule, rédnite à son premier terme :

$$g_{\rm H} = g_{\rm H} \left[1 + \frac{2({\rm H}' - {\rm H})}{{\rm R}} \right]$$
 on $g_{\rm H}' \left[1 + 0,0003086({\rm H}' - {\rm H}) \right]$

pour deux points aux altitudes H et H'. Cette for-

mule ne s'applique qu'aux valeurs positives de H et H'.

Pour comparer aux valeurs théoriques données par la formule de Clairaut les valeurs de la pesanteur observées en divers lieux, il est nécessaire de les réduire préalablement à une même surface de niveau, à la surface de niveau zéro, par exemple.

Pour cela, il y a lieu de leur faire subir trois corrections:

1º La correction relative à l'altitude :

$$g_{z\acute{e}ro} = g_{obs} \Big(1 + 2 \; rac{H}{R} \Big);$$

2º Les corrections topographiques. concernant l'attraction des massifs montagneux voisins, dans un rayon de 15 kilomètres environ autour de la station, et destinées à ramener la pesanteur à ce qu'elle serait sur un plateau ayant l'altitude de cette station;

3° La correction de Bouguer qui tient compte de l'attraction du massif compris entre la surface de niveau de la station et la surface de référence. Ce terme correctif est

$$-g_{\text{obs}} \frac{3}{4} \frac{\hat{c}}{D} \frac{H}{R},$$

où D représente la deusité moyenne de la Terre (5,50 d'après les derniers travaux) et ô la densité des couches superficielles variant de 2,0 à 2,8.

On trouve finalement :

$$g_0 = g_{\text{obs}} \left(1 + 2 \frac{H}{R} - \frac{3}{4} \frac{\delta}{D} \frac{H}{R} \right) + \text{att. topogr.}$$

Divers savants ont calculé les coefficients de la formule de Clairaut en utilisant l'ensemble des valeurs réduites comme il est indiqué ci-dessus. La formule la plus récente est due à M. (Helmert, directeur du Bureau central de l'Association géodésique internationale, qui a trouvé:

$$g_z = 978,046(1+0.005302\sin^2\varphi).$$

En la rapprochant de la formule

$$g_{\varphi} - g \, \mathrm{équat.} \left(\frac{5}{2} \, q - \mu \right) g \, \mathrm{équat.} \cos^2 \varphi.$$

où $q = \frac{1}{288,38}$, rapport de la force centrifuge à

l'équateur et de la pesanteur correspondante, μ étant l'aplatissement, on peut calculer μ et l'on trouve

$$\frac{1}{298,3\pm 1}$$

nombre sensiblement voisin de celui que Bessel a déduit d'observations géodésiques.

Le Tableau suivant donne pour différentes stations, dont la latitude, la longitude et l'altitude sont indiquées, la valeur de g observée. La plupart de ces résultats proviennent du Rapport sur les mesures relatives de pesanteur, présenté par M. Helmert à la XIII* Conférence de l'Association géodésique internationale, à Paris, en 1900. Ces valeurs sont calculées en partant de la valeur g=980,876 cm: sec $^{-2}$ observée à Vienne par le colonel von Sterneck, et qui est prise comme valeur fondamentale. On peut passer du système dit de Vienne au système de Paris, calculé, en partant de la valeur 981,000, qui résulte des observations du commandant Defforges à l'Observatoire de Paris :

il suffit, pour cela, d'ajouter la constante ocm, 040 aux valeurs indiquées.

Le Tableau donne encore la valeur de g ramenée à zêro après application des corrections indiquées plus haut, et, dans l'avant-dernière colonne, la différence entre la valeur corrigee et la valeur théorique telle qu'elle résulte de la formule de M. Helmert (1901).

Variation de la pesanteur avec la profondeur.

L'attraction d'une sphère homogène (ou formée de couches homogènes) sur un point intérieur situé à la distance r du centre se réduit à l'attraction du noyau sphérique de rayon r: il s'ensuit qu'elle est proportionnelle à r et à la densité moyenne de ce noyau. Dans l'hypothèse d'une densité constante, elle est simplement proportionnelle à r, et elle diminue de la surface au centre.

Si la Terre était homogène, l'intensité de la pesanteur, dans les mines profondes, serait donc plus faible qu'à la surface. C'est le contraire qui s'observe. Airy a constaté, dans les mines de Harton (385^m) que le pendule y faisait, en 24 heures, au moins deux oscillations de plus. Des observations analogues ont été faites dans d'autres mines. On peut en conclure que la densité de la Terre va en augmentant de la surface au centre.

La loi hypothétique

$$D = 10 - 7,5 r^2$$

(D, densité, r distance au centre, en fraction du rayon terrestre) donnerait, pour la gravité g' à la distance r,

$$g' = g(1,82r - 0.82r^3).$$

D'après cette formule, on aurait g'=g pour r=1 et pour r=0.71 (à la surface et à la profondeur 0.29) avec un maximum pour r=0.86 (profondeur 0.14) où la pesanteur s'est accrue d'environ 4 pour 100; elle diminue ensuite jusqu'au centre, où elle est nulle.

Densité de la Terre.

La mesure directe de l'attraction qui s'exerce entre deux masses de poids connu à une distance déterminée a permis de calculer, par une simple proportion, la masse de la Terre; car le poids d'une masse donnée est l'attraction qu'exerce la Terre sur ce corps, à une distance égale au rayon terrestre. L'expérience a été faite par Cavendisch, en 1798, et répétée plus tard par d'autres physiciens (Reich, Baily, Cornu et Baille, Jolly, Poynting, Richarz, Wilsing, Boys, Braun) soit avec la balance de torsion, soit avec la balance ordinaire, à fléau horizontal ou vertical. La discussion des résultats donne, pour la densité movenne de la Terre, rapportée à l'eau, un chiffre voisin de 5,50; en d'autres termes, la masse de la Terre équivant à celle d'une sphère homogène de même dimension, dont la densité serait 5, 5.

On a aussi tenté d'évaluer la masse de la Terre en mesurant la déviation du fil à plomb ou la variation du pendule, causées par l'attraction des montagnes; mais cette méthode ne donne pas de bons résultats, à cause de la difficulté de connaître exactement la structure des couches superficielles.

La densité des roches composant la croûte terrestre est voisine de 2,5; c'est à peine la moitié de la densité moyenne de la Terre. Il faut donc que la partie intérieure du globe soit composée de matières très lourdes, et au centre la densité devient probablement 10 ou 11, approchant de celle du plomb.

On a proposé diverses formules pour représenter la loi de ces densités; l'une des plus simples est celle dont la forme a été indiquée par E. Roche et qui peut s'écrire

$$D = 10 - 7,5 r^2$$

en désignant par r la distance au centre, exprimée en fraction du rayon terrestre. Les coefficients numériques peuvent être déterminés approximativement par la considération de certains phénomènes tels que la précession des équinoxes, en ayant égard à ce fait, aujourd'hui bien établi, que la Terre n'est pas un corps absolument rigide, mais qu'elle a seulement la rigidité de l'acier.

D'après la formule, la densité serait 2.5 à la surface et 10,0 au centre, la densité moyenne étant 5,5. On peut alors se demander si le noyau intérieur est solide ou liquide. Mais la température et la pression augmentent d'une manière si prodigieuse, de la surface au centre, qu'on ne sait plus comment définir l'état de la matière soumise à de telles forces, les lois connues, qui reposent sur des expériences de laboratoire, étant à peine applicables aux conditions excessives qu'on rencontre ici

INTENSITÉ DE LA PES

STATIONS	EATITUDE	LONGITUDE
Paris (Observatoire, rez-de-chaussée de la tour de l'Est) Grenoble (Faculté des Sciences). Bruxelles (Observatoire d'Uccle). Greenwich (Observatoire royal). Leyde (Nouvel observatoire). Postdam (Institut géodésique). Vienne (Institut géodésique militaire) Copenhague (Observatoire). Berne (Observatoire tellurique). Rome (Ecole des Ingénieurs). Madrid (Observatoire). Budapest (Université.Institut de physique). Stockholm (Observatoire). Christiania (Observatoire). Alger (Voirol-Observatire). Alger (Voirol-Observatire). Dakar (Blockhaus du fort). Ténériffe (He des Canaries) La Rembleta du	\$8.56,2 N \$5.11,2 N \$5.11,2 N \$51.28,6 N \$52.9,3 N \$52.22,9 N \$55.41,2 N \$6.57,2 N \$1.55,8 N \$1.52,8	0 0 0 3.23,7 E 2.20.2 O 2.7 E 10.444 E 10.14,5 E 5.6,2 E 10.9,3 E 6.1,5 O 16.44 E 15.43,3 E 8.23,3 E 9.42,8 E 19.45,6 O 18.58 O 18.58
Teide. Joal (Sénégambie) Le Cap de Bonne-Espérance (Observ''). Tobolsk (en ville). Calcutta (Dépôt des instruments de précis.) Moré (Inde). Changhaï (Observatoire de Zikawei'). Tokio (Université). Washington (Coast and Geodetic Survey). Chicago (Université). Denver (Observatoire).	28.10 N 14. 9.4 N 33.56.0 S 58.11.4 X 22.32.9 N 33.15,7 N 31.11.6 N 35.42.6 N 38.53,2 N 41.47.4 N 39.40.6 N	19.10 O 16. 8.5 E 65 55.1 E 86. 1,3 E 80.12,2 E 119. 4,2 E 137.26,0 E 79.21 O 89.57 O

R EN DIVERS LIEUX

Vlenne	VAL	EUR		
système de Vic	corrigée	ratculée (formule de M. Helmert)	0 — 0	OBSERVATEURS
. 960 . 550 . 129 . 214 . 278 . 290 . 876 . 575 . 627 . 363 . 900 . 856 . 943 . 916 . 922 . 493	cm 980.973 980.592 981.151 981.224 981.278 981.310 980.913 980.579 980.375 980.375 980.131 981.863 981.950 981.952 981.952	cm 980.978 980.649 981.158 981.214 981.292 980.922 980.351 980.351 980.351 980.351 980.351 980.351 980.351	- 5 + 10 + 18 + 18 + 18 + 19 + 20 + 20 + 75	Von Sterneck. Rasmussen. Messerschmitt. Pisati et Pucci.
.690 .396 .669 .718 .823 .184 .458 .814 .124 .302 .641	979.377 978.397 979.671 981.728 978.824 979.991 979.459 979.817 980.126 980.336	978.355 979.655 981.785 978.865 979.600 979.430	$ \begin{array}{r} + & 42 \\ + & 16 \\ - & 57 \\ + & 19 \\ - & 509 \\ + & 29 \\ + & 11 \\ - & 43 \\ - & 5 \end{array} $	Bouquet de la Grye. Bigourdan. Preston. Wilkitzky. Basevi. Basevi. Warine autrichienne. Nagaoka. Defforges. Defforges.

INTEN	SITĖ DI	E LA P	E
STATIONS	LATITUDE	LONGITUDE	
San-Francisco (Observatoire Davidson) Rio-de-Janeiro (Observatoire) Buenos-Ayres (Cave, rue de Floride) Callao (Pérou) (Magasin de la Compagnie Anglo-Américaine des pétroles Honolulu (Maison Kapuaiwa) Melbourne (Observatoire) Auckland (Consulat d'Allemagne)	34.36,5 S	60.42,4 C	
Port-Llyod (He du Bonin) Colonnade de Basalte)	27. 4,2 N	139.51,3 I	-

UR EN DIVERS LIEUX (suite).

ramenee ramenee au systè " de Vienne.		calculée (formule de M. Helmert).	o — c.	OBSERVATEURS.	
cm 19.978 18.819 19.683	em 980.002 978.820 979.684	em 979.985 978.829 979.712	+ 17 - 9 - 28	Defforges. Hecker. Varine autrichienne.	
·8.374 8.983 ·0.013 ·9.978	978.984	978.727	+ 257	Marine autrichienne. Preston. Marine autrichienne. Marine autrichienne.	
		979.116 983.205		Lütche. Expédition Nansen.	

TABLES

pour calculer les hauteurs par les observations barométriques, PAR M. RADAU.

Les hauteurs ou différences de niveau qu'on obtient par l'observation du baromètre sont loin d'être exactes à 1m près; elles comportent encore une incertitude d'une dizaine de mètres lorsqu'elles résultent de séries d'observations simultanées. C'est que les formules dont on fait usage reposent nécessairement sur l'hypothèse d'un équilibre statique de l'atmosphère, qui existe rarement; elles ne peuvent donner une approximation suffisante qu'à des époques de grand calme, et si la distance horizontale des stations n'est pas trop grande. Mais les hauteurs calculées varient encore avec la saison et avec l'heure du jour, et ce n'est qu'en tenant compte de ces fluctuations qu'on peut arriver à des résultats satisfaisants, à l'aide de longues séries, faites dans des stations fixes. Il convient alors de noter, en dehors de l'état du baromètre et du thermomètre, la tension de la vapeur d'eau.

On suppose ici, bien entendu, que les observations sont faites avec un baromètre à mercure; les baromètres anéroides, si portatifs et si commodes, conduisent souvent à des erreurs très graves, lorsque les pressions qu'il s'agit de mesurer varient entre de grandes limites.

Si les différences de niveau, déduites d'observations simultanées, sont déjà sujettes à erreur, l'inçertitude de l'altitude absolue d'une station isolée est nécessairement beaucoup plus grande, puisqu'on est obligé, pour la calculer, de faire une

hypothèse sur l'état du baromètre au niveau de la mer.

Ces considérations feront comprendre qu'il y a lieu d'abréger le calcul des hauteurs par l'emploi de Tables d'une forme aussi simple que possible.

Soient B, B' les pressions barométriques et T, T' les températures de l'air, observées en deux stations. Si la différence de niveau Z n'est pas très grande, on peut l'obtenir, suivant la remarque de Babinet, par la formule

$$\mathbf{Z} = 16000^{m} \left(\mathbf{1} + 2 \frac{\mathbf{T} + \mathbf{T'}}{1000} \right) \frac{\mathbf{B} - \mathbf{B'}}{\mathbf{B} + \mathbf{B'}}.$$

Mais cette expression, qui résulte du développement de $\log \frac{B}{B'}$, donne des valeurs trop petites quand Z dépasse 1000°. Il vaut mieux s'en tenir à la formule de Laplace, qui, tout en étant la plus commode, est aussi exacte que le comportent les données du problème. Pour la réduire en Tables, on peut lui donner la forme suivante :

$$Z = (A' - A) \left(1 + 2 \frac{T + T' + \lambda}{1000} \right).$$

A, A' sont les altitudes approchées des deux stations, qu'on trouve, dans la Table 1, en regard des pressions B, B'; T, T' sont les températures de l'air (les lettres accentuées se rapportent à la station supérieure). La petite correction $\lambda = 1,32\cos 2L$ qui dépend de la latitude L et s'ajoute à la somme des températures est donnée par la Table II.

Les nombres de la Table I donnent, avec l'argument B, les valeurs de l'expression

$$\mathbf{A} = 18382 \log \frac{760}{B} + \frac{1}{6366200} \left(18382 \log \frac{760}{B} \right)^2$$

qui représente l'altitude d'une station, en supposant que le baromètre marque 760^{mm} au niveau de la mer, que l'air est à zéro et qu'on opère sous la latitude de 45°. La différence de niveau A'—A qui correspond aux pressions observées B, B' dépend surtout

de $\log rac{B}{B'};$ elle est pratiquement indépendante de

tonte hypothèse sur l'état du baromètre au niveau de la mer; elle offre donc plus de certitude que l'altitude absolue A qui se déduit d'une observation isolée. On peut toutefois obtenir une altitude absolue un peu plus exacte, lorsqu'on connaît à peu près la pression atmosphérique au niveau de la mer, pour la région du globe et l'époque de l'année où l'observation isolée a été faite, car on peut alors calculer cette altitude comme une différence de niveau, avec la pression connue B et la pression observée B'.

On suppose ici que le baromètre a été réduit à zero, en prenant 0,000 1634 pour la différence des coefficients de dilatation du mercure et du laiton (voir p. 157). Si cette réduction n'a pas été faite, il suffit d'ajouter à la différence $\Lambda' - \Lambda$ la correction -1^{m} , 30 (t-t'), où t, t' sont les températures du baromètre.

Ayant ainsi obtenu. à l'aide de la Table I, la valeur approchée (A' - A') de la différence de niveau Z, on en trouvera la valeur définitive en ajoutant la correction de température, qui est le produit de $\frac{A' - A}{1000}$ par $2(T + T - \lambda)$.

Au point de vue de la théorie, il serait plus exact de remplacer le coefficient 18382 par 18451 et le facteur T+T' T+T'

$$2\frac{T+T'}{1000}$$
 on 0,004 $\frac{T+T'}{2}$ par 0,00367 $(T+\varphi)_m$, où

 $(\mathrm{T}+arphi)_m$ représente la valeur moyenne de T, aug-

mentée de celle de la correction d'humidité

$$\varphi = 100 \frac{f}{B}$$

qui dépend du rapport de la tension f de la vapeur à la pression totale B. Mais, si l'on réfléchit à l'incertitude que la loi de décroissance, très variable, de la température avec l'altitude introduit dans la détermination des hauteurs, on sera disposé à se contenter, avec Laplace, des nombres empiriques qu'il a adoptés, en négligeant l'humidité et portant le coefficient de dilatation de l'air à 0,004 (1).

Type du calcul.

Différence de niveau entre Genève et le Mont-Blanc (latitude moyenne, '16°). Le 29 août 1844, Bravais et Martins ont observé

A Genève. Au Mont-Blanc.

 Hauteur du baromètre.
 $B = 729^{mm}$,65 B' = 424^{mm} ,05

 Therm. du baromètre.
 $t = 18^{\circ}$,6
 $t' = -4^{\circ}$,2

 Thermomètre libre . . .
 $T = 19^{\circ}$,3
 $T' = -7^{\circ}$,6

En réduisant à zéro, on aurait

$$B = 727.44$$
, $B' = 424.34$

et la Table I donnerait : pour

$$B' = 424.34...$$
 $A' = 4655.9$

pour

B =
$$727,44...$$
 A = $\frac{349,6}{4306,3}$

⁽¹⁾ Voir, à ce sujet, une Note insérée au Bulletin astronomique, avril 1886.

Si l'on préfère se servir des pressions observées, la mème Table donne : pour

$$B' = 424, 05...$$
 $A' = 4661, 4$

pour

$$B = 729,65...$$
 $A = \frac{325,4}{4336,0}$

Ensuite,

$$t - t' = 22^{\circ}, 8$$
 et $-22.8 \times 1, 3 = -29, 6$
Diff. corr.... $4306, 4$

On a ainsi la première hauteur approchée,

$$a = 4306.4$$

Ensuite

$$T+T'=11^\circ,7$$

et la Table II donne, pour L = 46°,

$$\lambda = -0^{\circ}, 05;$$

la correction de température devient

$$\frac{a}{1000}$$
 2 (T + T' + λ) = 4.306 × 23,30 = +100,3.

Par conséquent :

Cette différence de niveau étant augmentée de 408^m pour l'altitude de l'observatoire de Genève et de 1^m pour la réduction au sommet, on trouve 4815^m, 7 pour l'altitude du Mont-Blanc.

D'après les meilleures déterminations, l'altitude du Mont-Blanc est de 4810^m. L'approximation obtenue en 1844 est donc très remarquable; une erreur de 20^m n'aurait été que fort naturelle. En effet, le calcul a été fait en prenant pour la température moyenne de la couche d'air de 4400^m la demi-somme des températures observées en bas et en haut; une erreur de 1°, très admissible, cût entraîné une erreur de 17^m sur le résultat.

Si, pour calculer la hauteur de la montagne, on n'avait que l'observation du sommet, il faudrait faire une hypothèse sur la pression et la température au niveau de la mer. En prenant B = 760. la Table I donne A = 0 et, avec $B' = \frac{424.31}{3}$;

$$A' = 4656$$
.

C'est la première hauteur approchée. On a ici B—B'= 336 et, en admettant que la température de l'air augmente, avec la pression, de 9° pour 100 mm, l'accroissement est de 30°, 2; par conséquent,

$$T' = -7^{\circ}.6, \quad T = T' + 30^{\circ}.2 = 22^{\circ}.6, \\ T + T' = 15^{\circ}.0,$$
Corr. temp.....
$$4.656 \times 30 = 140^{m} \\ \frac{1656}{Z = 4796}$$

En ajoutant im pour la réduction au sommet, on aurait $Z = 4797^m$. Cette altitude est un pen trop faible; on arriverait à 4810^m avec B = 761, 2. Mais l'incertitude de la valeur de B étant de quelques millimètres et celle de la température T de quelques degrés, on voit facilement qu'une altitude obtenue de cette manière peut très bien être en erreur de plus de 50^m . Il faut donc, autant que possible, appuyer les déterminations barométriques des hauteurs sur des observations simultanées, faites dans une station peu élevée.

Les Tables que nous donnons ici pour le calcul des hauteurs supposent que les observations ont été faites avec un baromètre à mercure. Le coefficient 18382 a été obtenu en augmentant de $\frac{1}{400}$ celui de Ramond et de Laplace (18336), pour tenir compte de la diminution de la pesanteur dans la verticale, qui modifie la longueur de la colonne mercurielle. Mais cette correction n'est plus justifiée lorsqu'on fait usage de baromètres anéroïdes ou d'hypsomètres. Dans ces cas, les nombres A doivent être réduits de $\frac{1}{400}$.

L'hypsomètre ou thermomètre à eau bouillante fait connaître la pression atmosphérique par la température de la vapeur. L'usage de cet instrument se recommande par la facilité du transport. Il y a aussi lieu de remarquer que le point d'ébullition de l'eau s'abaisse assez régulièrement de 1° C. pour 300 d'altitude, ce qui permet de marquer directement sur la tige du thermomètre les altitudes A. Voici d'ailleurs quelques valeurs de la température d'ébullition H et de l'écart (100° — H) qui correspondent à des divisions de l'échelle des altitudes :

A	н	100° H	A	И	100° — H
- 500 - 500 + 500 1000 1500 2000 2500 3000	0 101,76 100,00 98,25 96,52 94,82 93,13 91,46 89,80	- 1,76 - 1,75 3,48 5,18 6,87 8,54 10,20	3000 3500 4000 4500 5000 5500 6000 7000	89,80 88,17 86,55 84,94 83,36 81,79 80,23 77,17	0 10,20 11,83 13,45 15,06 16,64 18,21 19,777 22,83

Une Table hypsométrique, calculée pour les dixièmes de degré, fait partie de nos Tables pour le calcul des hauteurs (Paris, Gauthier-Villars).

TABLE I

Altitudes approchées

(ARGUMENT BAROMÉTRE)

В	A	В	A	В	A	В	A
245 246 247 248 249 250 251 252 253 254 255 266 267 268 263 264 263 264 272 273 274 275 275 276	8361,9 8332,0 8302,2 8272,5 8242,9 8213,4 8184,0 8154,7 8125,6	276 277 278 279 280 281 282 283 284 285 286 287 298 299 291 294 295 296 297 298 299 300 301 302 303 303 305 305 307	7270.8	307 308 310 311 312 313 314 315 316 321 321 322 323 324 325 326 327 328 329 330 331 332 333 334 333 333 334 333 333 334 333 333 334 333 333 334 333 333 334 335 336 337 337 337 337 337 337 337 337 337	6522,6 6498,8	338 339 341 342 343 343 343 346 351 348 352 353 354 353 354 353 361 362 361 362 363 364 365 366 367 366 367 367 366 367 367 367 367	6175.1 6427.9 6404.4 6381.0 6357.7 6331.4 6311.2 6288.1 6265.0 6242.0 6242.0 6196.1 6130.5 6130.2 6682.6 6060.1 6037.6 6013.3 5090.3 5090.3 5090.3 5090.4 50

TABLE I	(suite)
---------	---------

_ 1 . !! .		1 (suite)									
B A 1	ВА	A	В	В	A						
3-0 5-51, 6 4 4 4 3 5 6 8 5 3 7 1 5 7 3 0 8 5 3 7 1 5 6 6 7 0 4 4 4 3 5 6 8 8 7 3 8 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 9 9 5 16 8 8 3 3 4 4 6 3 5 6 8 8 3 3 4 4 6 3 5 6 8 8 3 3 4 4 6 3 5 6 8 8 3 3 4 4 6 3 5 6 8 8 8 3 3 6 8 6 8 6 4 4 4 6 3 5 6 8 8 8 3 4 4 6 3 5 6 8 8 8 3 4 4 6 3 5 6 8 8 8 3 4 4 6 3 5 6 8 8 8 3 5 6 6 8 8 8 3 6 6 8 6 6 6 8 6 8 6	12 4891,8 13 4872,4 14 4853,1 14 4853,8 16 4814,6 17,4795,4 20 4757,2 20 4757,2 20 4757,2 21 4700,1 22 4662,3 24 4662,3 25 4643,5 26 4624,7 27 4664,6 28 4568,6 30 4556,0 31 4531,4 4476,0 33 4494,4 33 4476,0 36 4436,2 36 4436,2	4348,0 4348,0 4329,8 43295,8 42295,8 42295,8 42204,3 42204,3 42204,3 42204,3 43168,7 42204,3 43168,7 43168,	44444444444444444444444444444444444444	477,8 478,9 478,9 481,482,483,488,488,488,489,499,499,499,500,501,503,504,499,500,505,505,505,505,505,505,505,505,5	3720,8 3724,1 3657,4 3657,4 3654,7 36537,5 3620,9 3571,4 3558,6 3527,3 3558,6 3527,3 3477,3 3477,1 3442,7 3442,7 3342,5 3442,5 3						

TABLE	I (suite)
-------	----------	---

В	A	В	A	В	A	В	A
513 514 515 516 517 520 521 523 524 525 526 527 530 531 532 533 534 533 534 533 534 534 534 534 534		549 5551 552 5534 5555 556 556 556 563 563 566 563 566 570 571 573 574 575 576 577 578 580 582 583 584 583	2597,3 2582,8 2582,8 2568,3 2553,8 2524,9 2510,5 2496,1 2481,7 2467,4 2453,1 2438,8 2424,6 2396,2 2382,0 23	585 586 587 588 589 599 592 593 594 595 596 600 601 602 603 604 605 606 607 608 609 609 601 601 601 601 601 601 601 601 601 601	2089.9 2076.3 2076.3 2076.3 2091.9 2081.9 2088.4 1994.9 1981.4 1994.9 1981.4 1994.9 1914.4 1911.2 1927.8 1914.4 1901.0 1887.7 1881.1 1847.8 1884.6 1795.0 1768.8 1755.7 1742.6 1729.5 1677.5 1664.5 1664.5 1655.8 1612.9	621 622 623 624 625 626 627 628 630 631 632 633 634 635 644 645 646 647 652 653 654 655 656 655 656 655	1612,9 1600,0 1587,2 1574,4 1561,6 1548,8 1536,1 1523,4 1510,7 1493,0 1485,3 1472,7 1460,0 1487,4 1434,8 1422,7 1384,7 1397,2 1384,7 1397,2 1384,7 1397,2 1384,7 1397,2 1384,7 1397,2 1384,7 1397,2 1384,7 1397,2 1384,7 1397,2 1283,3 1211,6 1199,4 1199,4 1187,2 1175,0 1162,8

TABLE I (fin).

1							
В	A	В	A	В	A	В	A
657 658 659	1162.8 1150.7 1138.5	694 695 696	725,3 $713,8$ $702,3$	731 732 733	310,6 299,7 288,8	768 769 770	- 83, - 94, -104,
660 661	1126,4	$ ^{697}_{698} $	690,9 $679,4$	733 734 735	277.9 267.0 256.2	771 773	-114, -125,
662 663	1102,2	699 700	668,0 656,6	736 737 738	250,2 $245,3$ $234,5$	773 774 775 776	-135, -145, -156,
664 665 666	1078,2 1066,2 1054.2	701 702 703	$\begin{array}{c} 645,2 \\ 633,8 \\ 622,4 \end{array}$	738 739 740	223,7 $212,9$	776	-156, $-166,$ $-176,$
667 668	1042,2	704 705	611,1 599.7	1 7 1 1	202,1	7778 778 779 780	-186, -197
669	1018,3	706	588.4	743 743 743 745 745	180.6 169,8		-207
$6\frac{7}{7}$ $6\frac{7}{7}$ $6\frac{7}{7}$ $6\frac{7}{7}$ 3	$\begin{vmatrix} 994.4 \\ 982.5 \end{vmatrix}$	708 709 710	577.1 565.8 554.6	7.10	159.1	782	$\frac{-227}{-238}$
674	970.7 958,8	711	543,3	717	137,7	784 785 786	-248, $-258,$ $-268,$
675 676	947.0 935.1 923.3	712 713 714	520.8 509.6 498.4	749 750 751	116,4 105,7 95,1	787 788	-208, $-278,$ $-288,$
677 678 679	911.6	715 716	487,3	752 753	73,9	789 790	-299
681	888.0 876.3	717	476.1 465.0 453.8	755 755	63,3 52,7	791 792	-319, $-320.$
682	864,6 852.9	719	442.7	11 = 26	$\frac{42,1}{31,6}$	793 794	-339 -349
687 685 686	841.2 829.5 817.9	721 722 723	420,6 409,5 308,4	757 758 759 760	10,5	795 796 797	-359; -369 ; -379 ;
687 688	806.3	724 725	384	761 763	-10,5 -21,0	798	-389
689 690	783.0 771,5	726	365,4 354,4	763 764	-31.5 -41.9	799 800 801	- 109, -119,
$\frac{1691}{692}$	709.9 748,3	728	343.4	765 766 767	-52.1 -62.8	803	-429
$\begin{array}{c} 693 \\ 694 \end{array}$	736.8 725.3	730 731	321,5 310,6	768	-73.2 -83.6	804 805	-449; -459;

TABLE II

Correction relative à la latitude L

(Positive de o° à 45°, négative de 45° à 90°)

L	λ	L	L	λ	L
0 2 4 6 8 10 12 14 16 18 20 22 24 26 28 30	$\begin{array}{c} \overset{\circ}{+1,32} - \\ 1,32 \\ 1,31 \\ 1,29 \\ 1,27 \\ +1,24 - \\ 1,21 \\ 1,17 \\ 1,12 \\ 1,07 \\ +1,01 - \\ 0,95 \\ 0,88 \\ 0.81 \\ 0,74 \\ +0,66 - \end{array}$	90 86 84 82 80 86 87 77 77 86 66 64 60	30 31 32 33 34 35 36 37 38 39 40 41 42 44 44 44 45	**.066- 0,62 0,58 0.54 0.49 0.41 0.36 0.32 0.27 +0.23 0.18 0.11 0.09 0,05 +0,00-	6 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5

RÉDUCTION DU BAROMÈTRE

à zéro

et au niveau de la mer.

1° Réduction à zéro. — Soient B la hauteur du mercure, lue sur une échelle de laiton, et t la température du baromètre; pour réduire à la température de zéro, on ajoute à B la correction

-0.0001637tB

où 0,0001634 est la différence des coefficients de dilatation du mercure (0,0001818) et du laiton (0,0000184). La correction est soustractive pour t > 0, additive pour t < 0.

Nous avons indiqué, pendant quelques années, des moyens graphiques d'obtenir cette correction; mais la petitesse de l'échelle en rendait l'emploi un peu délicat. Il a donc paru préférable de donner une Table à double entrée, où l'on trouve la correction (en centièmes de millimètre) pour une série de valeurs de B et de l.

Exemple. — Hauteur B du baromètre, 736,10; sa température, $t = 16^{\circ}$, 2.

La Table donne:

Pour B = 736 et
$$t = 10^{\circ}$$
..... 120
 6° 73
 $\frac{0^{\circ}, 2}{16^{\circ}, 2}$ $\frac{2}{195}$

La réduction cherchée est donc — 1.95 et la hauteur, réduite à zéro, 734,15.

2º Réduction au niveau de la mer. — Cette réduction (utile en Météorologie pour comparer les pressions observées à diverses altitudes) consiste à calculer la pression que le baromètre marquerait au niveau de la mer, dans une station fictive située verticalement au-dessous. C'est le problème inverse de celui du calcul de l'altitude par une observation isolée, et il comporte la mème indétermination, puisqu'il faut encore faire une hypothèse sur la température au niveau de la mer. On n'applique d'ailleurs cette réduction qu'aux basses altitudes (inférieures à 500^m), et l'on suppose alors que la température décroit à raison de 1° C pour 180^m

Les données sont ici : l'altitude Z de la station

qui est connue, la hauteur B du baromètre (réduite à zéro) et la température T de l'air; on cherche la pression B_0 au niveau de la mer, la température correspondante T_0 étant, par hypothèse, égale à $T + \frac{Z}{\sqrt{2}}$. La formule barométrique peut alors s'écrire

$$A - A_0 = Z \left(1 - 2 \frac{T + T_0}{1000} \right),$$

ou bien, en remplaçant To par sa valeur,

$$A_0 = A - Z + \left(\frac{Z}{300}\right)^2 \div \frac{4Z}{1000} T.$$

Pour une station fixe, située à l'altitude de 200^m, on aurait

$$Z = 200$$
 et $A_0 = A - 199,56 + 0.8 T$.

La Table 1 donne d'abord, avec l'argument B, le nombre A, qui sert à calculer A_{θ} ; ensuite la même Table donne, avec A_{θ} . la pression cherchée B_{θ} .

Exemple. – Ayant observé, à 200^m au-dessus du niveau de la mer, la pression barométrique (réduite à zéro) B = 734,2 et la température T = 11°,8, on demande la pression B_o au niveau de la mer.

Avec B = 734, 2, la Table I donne A = 275, 72. On a

$$0.8T = 9.44$$
,
 $A_0 = 275.72 - 199.56 + 9.44 = 85.60$

et, avec $A_0 = 85,60$, la même Table donne

$$B_0 = 751,90.$$

C'est la pression cherchée.

Réduction du baromètre à zéro (centièmes de millimètre)													
В	1°	50	3°	4°	5°	6°	70	8°	9°	10°	20°	30°	40
380	о6	12	19	25	31	37	43 45	50	56	62	124	186	248 25
390	об	13	19	25	32	38	45	51	57	64	127	191	25.
400	97	13	50	36	33	39	146	52	59	65	131	196	26
410	07	13	20	27	33	40	142	54	60	67	134	201	268
420	07	14	21	37	34	41	148	55	62	69	137	206	27. 28:
430	07	14	21	28	35	42 43	49	56	63	70	141	211	28
440	97	14	22	29	36	149	50	58	65	72	144	216	288
450	07	19	22	29	37 38	45	51	59	66	74 75 77 78 80	147	221	29
460	08	15	23 23	30 31	38	12	53	60 61	68	75	150	225	30:
470	08	15		31	30	46	54 55	63	69	73	154	235	30
480	$\frac{68}{68}$		24 24	33	39 40	13	56	64	71	1 30	157	240	320
490	08	16		33	140	140	5-	65	72	82	163		320
500 510	08	1 -	25 25	33	41 42	19	57 58	65	14	83	167	245 250	32° 33;
	08	17	25	34	42	51	59	68	75	85		255	340
520		17	26	35	43	52	61	69	$\frac{76}{78}$	87	170	260	346
540	09	17	26	35	13	53	62		140	88	176	265	358
550	09 09	18	37	36	4456	54	63	$\frac{71}{72}$	7 9	90	180	370	350
560	09	18		37	16	55	64	73	82	93	183	275	360
570	09	19	27	35	14-	56	65	75	84	93	186	279	373
580	09	19	28	37 38	行落	57	66	76	85	95	190	284	370
590	10	19	29	39	18	58	67	~~	8-	96	193	280	370 380
600	10	20	29	39	49	59	69	-48	87.8	98	196	294	39:
610	10	30	30	40	50	60	70	- śo	90	100	199	299	300
620	10	20	30	ĺίτ	51	61	71	81	91	101	203	304	390 400
630	10	31	31	11 12	51	62	12	82	93	103	206	300	41:
640	10	21	31	1/2	52	63	73 73	84	94	10.5	200	314	418
650	11	21	32	13	53	64	~ 1	85	96	106	212	319	42.
660	11	33	32	13	54	65.	7.0	-86	97	108	316	324	444444444444444444444444444444444444444
670	1 1	22	33	好任	55	66	778	88	99	109	219	328	43:
680	11	22	33	14	56	67	78	89	100	111	333	333	44
690	11	23	34	1.7	56	68	79 80	-90	101	113	339	338	13
700	11	23	34	76 76	578	69		92	103	114	229	343	45 46
710	1.2	23	35	46	58	70	81	93	101	116	232	348	46
720	12	2/	35	怎	50	71	82	94	106	118	235	353	47
730	12	24	36	18	60	72	83	95	107	119	239	358	477
740	12	24	36	18	60	73	85	97	100	121	2/2	363	40
750	1.3	2.5	37	<u>j</u> 9	61	121-12-1	86	98	110	123	245	368	49
760	12	25	3÷ 38	.00	62	72	8-	99	112	124	248	373	49
770	13	25	38	50	(0.0)		88	101	113	136	232	$\frac{377}{382}$	50 51
780	+3	25	38	16	64	[7 6]	89	103	115	132	255	302	31

CONVERSION

en millimètres des hauteurs de baromètres anglais et français exprimées en pouces.

BAROM. ANGLAI	. BAI	BAROM. ANGLAIS.			BAROM. FRANÇAIS.		
BAROM. ANGLAR pouc. dix. 24	933 77155 933 7715 935 935 935 935 935 935 935 935 935 93			27 28	Hg. 6 1 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 0 1 2 3 4 5 6 7 8 9	703,82 706,07 708,93 710,59 712,84 715,10 717,36 719,61 721,12 726,38 728,63 730,89 733,15 735,40 737,66 739,91 742,17 744,42 746,68 748,94 751,19 753,45 755,70 757,96 760,22 7764,73 766,94 771,49 773,75 776,92	

Variation de la température.

Dans l'atmosphère. — On admet généralement que la température de l'air décroît en moyenne de 1° par 180° d'élévation (ou de 5°,6 par 1000°); mais ce chiffre varie avec le climat, avec la saison, avec l'heure de la journée et l'état du ciel; il diffère aussi selon qu'il a été obtenn en ballon on sur une montagne.

On constate parfois, dans les couches basses, un décroissement initial très rapide, de plus de 10° pour 1000¹⁰, à partir du sol, et d'autres fois un décroissement très lent qui peut même devenir négatif, de sorte qu'il y a inversion ou renversement des températures, les couches inférieures étant plus froides que celles au-dessus. Ce phénomène, fréquent au printemps, amène ces gelées tardives si désastreuses pour l'agriculture.

Depuis quelques années, les ascensions aérostatiques, les ballons-sondes et les cerfs-volants ont beaucoup contribué à éclaireir cette question de la distribution des températures dans l'atmosphère.

Les stations météorologiques qui se chargent des sondages aériens (Blue-Hill, Trappes, Halde, Tegel, etc.) ont fourni de précieux renseignements, confirmant ceux qu'on avait déjà tirés des observations recueillies au sommet de la tour Eiffel. On a pu ainsi étudier le décroissement de la température jusqu'à des altitudes de 16km.

Les séries très nombreuses qui ont été discutées par M. Teisserenc de Bort prouvent que, dans les couches basses, le décroissement est, en général, très faible, surtont pendant la mit, et que l'inversion s'y produit d'une manière assez régulière. Dans les couches comprises entre 5^{ha} et 11^{ka}, le

décroissement est, au contraire, très rapide; audessus, on rencontre une zone où la température cesse de décroître et qui semble s'étendre au moins jusqu'à 16^{km}. Dans cette région le froid est très vif, la température s'éloigne peu de 60° au-dessous de zéro. Il est à présumer qu'ensuite elle recommence à baisser, et que la baisse ne s'arrête plus qu'à la limite de l'atmosphère, où elle atteint peut-ètre le zéro absolu.

Dans le sol. — La température des couches terrestres reste constante toute l'année à une certaine profondeur. D'après M. Becquerel, au Jardin des Plantes de Paris, cette constance se manifeste à 31^m au-dessous du sol. Ce chiffre varie suivant les climats; il est très faible dans les régions intertropicales.

Au-dessous de cette couche insensible au cours des saisons, la température croît à mesure qu'on s'enfonce dans les profondeurs de la Terre. Cet accroissement est variable en raison de la conductibilité des roches traversées, de l'action de l'air sur les éléments qui les composent, et aussi des infiltrations des eaux de la surface.

En Europe, on admettait autrefois 31^m pour l'épaisseur moyenne des couches du sol correspondant à une élévation de 1°. Ce chiffre a été trouvé de 42^m et de 55^m dans les mines de Saxe, de 86^m dans le district de Minas Gerães, au Brésil.

D'après des recherches plus récentes, on peut le fixer à 23^m pour les mines métalliques, à 27^m pour les mines de charbon et les eaux artésiennes, mais les sondages n'ont pas encore dépassé la profondeur de 2000^m.

Dans la mer. — La température de la mer décroît à partir de la surface. A l'équateur, dans l'océan Atlantique, on trouve 26° à la surface, 10° à 500°, et au fond, à 5000°, à peu près 0°.

On ne saurait établir une loi de la variation de la température avec la profondeur; mais on peut noter que, dans les eaux en communication directe avec les mers polaires, la température est d'environ 4° à 1000^m de profondeur.

Les mers fermées se comportent différemment; ainsi la Méditerranée a une température variable à la surface selon les saisons; mais au-dessous de 200^m, et jusqu'au fond, c'est-à-dire à plus de 2000ⁿ, la température reste constante et est d'environ 13°. Cette température est celle de la surface en hiver, dans une partie de son étendue. Le fond de la Méditerranée est plus chaud de 10° que celui situé à la même profondeur dans l'océan Atlantique.

La température du fond des lacs très profonds est constante et d'euviron 5°. On sait que l'eau donce a un maximum de densité à 4°, tandis que pour l'eau de mer ce maximum descend au-dessous de 0°.

POSITIONS DES OBSERVATOIRES astronomiques et météorologiques français.

NOM	LATITUDE boréale	LONGITUBE	ALTITUDE
Abbadia	43°.22'.52" 36.47.50	4. 5.15°O	342
Alger (Hôtel de Ville) Bagnères-de-Bigorre Besançon	36.47 43. 4 47.14.59	0.44. E 2.11. O 3.39. 2 E	547
Bordeaux	44.50. 7 48.23.32	2.51.37 O 6.49.50 O	73 41
Juvisy	51. 3 48.41.37 47.45	0. 2 E 0. 2 0 E 5.52 O	83
Lyon	45.41.41 43.18.19	2.26.54 E 3. 3.24 E	299 75
Meudon Mont Mounier (signal) Mont Ventoux	48.48.18 44. 9.18 44.17	0. 6.21 O 4.38. 8 E 2.56 E	2740
Nantes	47.15 43.43.17	3.54 0 4.57.48 E	378
Parc Saint-Maur Paris (Observatoire) Paris (Montsouris)	48.48.34 48.50.11 48.49.18	o. 9.23 E	60,7(1)
Perpignan Pic-du-Midi	42.42 42.56.17	0.33 E	31,7 2877
Puy-de-Dôme(plaine) " (sommet) Rochefort (Obs. de la		0.45 E 0.37.47 E	1465
Marine) Ste-Honorine-du-Fay Toulon(Ob.dela Marine)(2).	49. 5	3.18 C 2.50 C 3.35.12 H	118,3
Toulouse	43.36.46	0.52.30 0	

⁽¹⁾ Repère de la porte d'entrée (façade nord . 1³) A Toulon, l'attraction locale réduit la latitude astronomique 43° 7'22", soit de 15".

REFRACTION.

On donne ce nom à la déviation dans le plan vertical que l'atmosphère fait subir à la direction des rayons lumineux. L'effet de la réfraction est de faire paraître les objets plus élevés qu'ils ne le sont réellement au-dessus du plan de l'horizon.

Les Tables suivantes ont été calculées d'après les formules de Laplace par M. Caillet. On a adopté, comme Laplace, la constante $\alpha = 60'', 616$, que Delambre a déduite d'un grand nombre d'observations astronomiques. Des déterminations récentes ont toutefois donné, pour cette constante, des valeurs plus faibles (en moyenne 60''. 15), qui conduiraient à diminuer un peu les réfractions calculées.

La Table I donne, pour la température de 10° C. et pour la pression barométrique om, 76, des réfractions moyennes dont les navigateurs peuvent souvent se contenter.

La Table II donne les facteurs relatifs aux hauteurs du baromètre et du thermomètre, par le produit desquels on doit multiplier la réfraction moyenne pour avoir la réfraction qui répond réellement à la pression et à la température de l'air au moment de l'observation.

Exemple.—Hauteur observée 3°45′18″ ou 3°45′,3; baromètre o^m, 741; thermomètre cent. + 9°, 25.

La Table I donne : réfraction moyenne

		. , ,
La Table II donne:		
Baromètre om, 741	Facteur	0,975
Thermomètre +9°,25	Facteur	1,003
Produit des facteurs		0,978

12'23''.07 = 743''.07

d'où $12'23'', 07 \times 0,978 = 12'6'',72$.

Pour 30/5/ 3

TABLE I.

Réfraction pour baromètre O'',760 et thermomètre centigrade + 10°.

apparente	RÉFRACTION	HAUTEUR apparente	RÉFRACTION	IIAUTEUR apparente	REFRACTION	HAUTEUR apparente	RÉFRACTION
10	33.47,9 31.55,2 30.10,4	40	10.47,3 10.28,9 10.11,4	9. 0 10, 20		13°.30′ 40 50	3.58,5 3.55,6 3.52,7
40 50	28.33,2 27.3,1 25.39,6	5. 0 10 20	9.39,0 $9.23,9$	30 40 50	5.30,5 $5.25,2$	14. 0 15. 0 16. 0	3.50,0 3.34,5 3.20,8
10 20	24.22,3 23.10,7 22. 4,3	30 40 50	9. 9,6 8.55,9 8.42,8	10. 0	5.20,0 5.15,0 5.10,1	17. 0 18. 0 19. 0	3. 8,6 2.57,7 2.47,8
40 50	21. 2,7 20. 5,6 19.12,5	6. o	8.30,3 8.18,3 8.6,9	30 40 50	5. 5,4 5. 0,8 4.56,3	20. 0 21. 0 22. 0	2.38,9 2.30,8 2.23,4
10 20	18.23, 1 17.37, 1 16.54, 2	30 40 50	7.55,9 7.45,4 7.35,3	11. 0	4.51,9 4.47,7 4.43,5	23. 0 24. 0 25. 0	2.16,6 2.10,3 2.4,4
40 50	16.14,1 15.36,7 15. 1,6	7· 0 10 20	7.25,6 7.16,3 7.7,3	30 40 50	4.39,5 4.35,6 4.31,8	26. 0 27. 0 28. 0	1.59,0 1.54,0 1.49,3
20	14.28,7 13.57,9 13.28,9	30 40 50	6.58,7 6.50,4 6.42,4	10 10 20	4.28,1 4.24,5 4.20,9	29. 0 30. 0 31. 0	1.44,8 1.40,7 1.36,8
40 50	12.11,7	8. 0	6.34 7 6.27,2 6.20,1	30 40 50	4.17,5 4.14,1 4.10,9	32. 0 33. 0 34. 0	1.33,1 1.29,6 1.26,3
20	11.48,8 11.27,2 11. 6,7 10.47,3	30 40 50 9. 0	6.13,1 6.6,4 5.59,9 5.53,7	13. 0 10 20 30	4. 7,7 4. 4.5 4. 1,5 3.58,5	35. 0 36. 0 37. 0 38. 0	1.23, I 1.20, I 1.17, 2 1.14, 5

	TABLE I (suite).
	Réfraction
\mathbf{p}^{r}	barom. 0m,760 et therm.
	centigrade $+$ 10 $^{\circ}$.

TABLE II. Corrections des réfraction moyennes.

, ,	entigrac	le + 1	0°.		moye		
HAUTEUR	RÉFRACTION	nauteur apparente	RÉFRACTION	BAROMÈTRE	FACTEUR	THERMO- MÈTRE centigrade	FACTEUR
38° 39 40	1.14,5 1.11,9 1.9,4	64° 65 66	28,4 27,2 26,0	630 640 650	0,829 0,842 0,855	-30 25 20 15	1,172 1,148 1,125
41 42 43	1. 7,0 1. 4,7 1. 2,5	67 68 69	24,8 23,6 22,4	660 670 680 690	0,868 0,882 0,895 0,908	- 5 0	1,102 1,080 1,050 1,030
44 45 46	1. 0,3 0.58,3 0.56,3	70 71 72	21,2 20,1 18,9	700 710 720 730	0,921 0,934 0,947 0,961	+ 5 10 15 20	1,000 1,000 0,98: 0,96
47 48 49	0.54,3 0.52,5 0.50,7	73 74 75	17,8 16,7 15,6	740	0,974 0,987 1,000	25 30 35	0,94; 0,93 0,91; 0,89;
50 51 52	0.48,9 0.47,2 0.45,5	76 77 78	14,5 13,5 12,4	760 770 780 790	1,013 1,026 1,040	40 45 +50	0,899
53 54 55	0.43,9 0.42,3 0.40,8	79 80 81	11,3				
56 57 58	0.39,3 0.37,9 0.36,4	82 83 84	8,2 7,2 6,1				
59 60 61 62	0.35,0 0.33,7 0.32,3	85 86 87 88	5,1 4,1 3,1				
63 64	0.31,0 0.29,7 0.28,4	88 89 90	2,0 1,0 0,0				

MARÉES.

Les eaux de l'Océan s'élèvent et s'abaissent sur nos côtes, en produisant deux hautes on pleines mers et deux basses mers, dans le temps qui s'écoule entre deux passages consécutifs de la Lune au méridien. Le temps compris entre deux passages consécutifs étant en moyenne de 24h 50m,5, le retard moyen des marées d'un jour à l'autre est de 50m,5 et l'intervalle moyen entre deux pleines mers consécutives est de 12h 25m.

Dans les ports de la Manche et au fond des estuaires, la basse mer intermédiaire ne tient pas le milieu entre ces deux pleines mers; on a observé que la mer met un peu plus de temps à descendre qu'à monter; cette différence s'élève à 2^h8^m au Hayre; elle n'est que de 16^m à Brest.

Ce sont les actions simultanées du Soleil et de la Lune qui produisent la marée observée. Chacun des astres donne naissance à un monvement périodique du niveau de la mer, et ces deux oscillations se superposent exactement dans les ports situés auprès des mers profondes. Quand les astres sont en conjonction ou en opposition, l'amplitude totale est la somme des amplitudes partielles; ce sont les marées de vive eau ou de syzygie. Quand les astres sont en quadrature, l'amplitude totale est la différence des amplitudes partielles; les faibles marées qui se produisent alors sont dites marées de quartier ou de morte eau. La hauteur de la marée varie encore, quoique dans une plus faible mesure, avec les déclinaisons et les distances des deux astres à la Terre qui entraînent, d'une manière indépendante, des variations d'amplitude de chacun des mouvements composants.

On a remarqué que le rapport des amplitudes de la marée, qui se produit le même jour dans deux ports de nos côtes, était sensiblement constant; comme conséquence de ce fait, on obtiendra, dans tous les ports, le même rapport, en comparant l'amplitude de la marée, à un jour donné, avec celle qui correspond, dans le même port, à des conditions astronomiques déterminées. Ce rapport est dit coefficient de la marée, quand le terme de comparaison est deux fois l'unité de hautenr définie par la demi-amplitude de la marée qui se produit, les deux astres étant, lers de la syzygie, dans l'équateur et dans leurs moyennes distances à la Terre. Connaissant, à un jour donné, le coefficient de la marée, on trouvera la hauteur de la pleine mer au-dessus du niveau moven, lequel varie très peu d'un jour à l'autre, en multipliant le coefficient par l'unité de hauteur du port considéré. Le chiffre obtenu sera aussi la quantité dont le niveau de la basse mer descendra an-dessous du niveau moven.

Il est essentiel de remarquer que les notions simples ci-dessus ne sont applicables que pour les côtes d'Europe, et encore ne sout-elles qu'approchées. Partout ailleurs que sur ces côtes, il se produit une inégalité diurne très notable, provenant de la superposition d'un mouvement ondulatoire, ayant pour periode un jour, au mouvement principal de période semi-d'urne. Il arrive même que cette dernière période soit moins importante que la période diurne, et, dans ce cas, il peut ne se produire qu'une marée par jour.

Les Tables suivantes, communiquées par le Service hydrographique de la Marine, font connaître l'heure de la pleine mer et l'amplitude de la marée dans un certain nombre de ports des côtes d'Europe. La Table A fournit pour chaque jour de l'année les heures, en temps moyen civil de Paris, des pleines mers successives de Brest et les coefficients correspondants de la marée.

La Table B indique, pour chaque port désigné, une correction, presque toujours positive et variable avec l'heure de Brest, à apporter à l'heure de la pleine mer de Brest, pour trouver l'heure correspondante de la pleine mer dans ce port.

On aura l'amplitude de la marée en multipliant les unités de hauteur, données dans la Table C, par

le coefficient correspondant de Brest.

Exemple:

On demande l'heure et la hauteur de la marée, à Saint-Malo, le 1er avril 1911, au matin.

Table A	1:	heure de Brest	5h 15m
Table I	3:	correction	5_{μ} 12_{m}
		Pleine mer	7 30m

Coefficient : 1,09. Table C : $u = 5^{\text{m}}, 6_7$. Demi-amplitude de la marée : $1,09 \times 5,67 = 6^{\text{m}},18$. L'amplitude totale sera donc $12^{\text{m}}, \frac{7}{4}$.

Si, le même jour, on demande l'heure et la hauteur de la marée à Sheerness, il faudra recourir à la marée du 31 mars au matin, à Brest, pour laquelle on trouve:

Table A : heure de Brest	4h 10m
Table B : correction	21 h 1 m
Pleine mer le 1er avril à	1 h / 1/m

Coefficient : 1,08. Table C : $u = 2^m$, $6\frac{7}{4}$. Demi-amplitude de la marée : 1,08 × 2,6 $\frac{7}{4}$ = 2^m ,85.

L'amplitude totale sera donc 5m, 7.

TABLE A.

						44.			
is	JA	NVIE	R 1911		is	FÉ	VRII	ER 1911	
n mo	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE	PARIS	1 110	TEMPS MO	YEN (CIVIL DE P	ARI
Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	lleures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-
1 2 3 4 4 5 6 6 7 D 9 10 11 12 13 3 (14 12 13 14 12 13 14 12 14 12 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14 14	5. 6 5. 42 6.19 7. 42 8. 29 9. 28 10. 28 11. 36 0. 12 1. 18 1. 18 2. 20 3. 17 4. 11 7. 53 8. 35 9. 23 10. 10 11. 26 0. 2 11. 26 11. 26 1	7755740661655247777766165522115577777661655221155777776617889445777777777777777777777777777777777	h m 16,48 17,24 18,00 18,38 19,20 20,56 21,57 23,3 12,45 13,00 14,49 16,36 17,24 18,9 18,9 18,9 18,9 18,9 19,33 20,13 20,56 21,57 22,52 13,30 14,49 16,36 17,24 18,9 19,33 20,13 20,56 21,57 22,50 16,36 17,24 18,9 19,33 20,13 20,56 21,57 22,50 22,50 23,50 24,49 26	7565 2863 835 1 : .8 6 7 7 8 9 9 5 4 7 8 6 7 7 9 5 6 6 7 7 9 5 4 3 8 : .5 4 1 6 0 0 7 9 5 6 7 7 8 5 6 7 7 7 8 5 6 7 7 7 8 5 6 7 7 7 8 5 6 7 7 7 8 5 6 7 7 7 8 5 6 7 7 7 7 8 5 6 7 7 7 7 8 5 6 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7	1 2 3 4 5 D 7 8 9 10 11 12 O 14 15 16 17 18 9 20 22 23 24 25 26 25 28	6. \$ 6.42 7.19 8. 9 8. 48 9.45 11. 0 2.18 3.17 4. 7 4.51 5.31 5.31 7.15 6.42 7.15 9.10 10.28 11.11 0.28 11.43 2.339	88 89713 2 14 562 5 598 5 99 5 5 99 5 5 411 28 7 28 7 2 9 8 2	17.48 17.48 18.24 19.0 19.39 20.23 21.15 22.21 23.42 12.25 13.44 14.50 15.43 16.29 17.11 17.50 18.26 18.59 19.32 20.7 20.46 21.38 21.31 14.14 15.2 15.40 16.17	8888 765 4445 WW COUNTY

1	IARS	5 1911		<u>s</u>	A	VRI	L 1911	
TEMPS M	OYEN	CIVIL DE F	ARIS	n mo	TEMPS M	_	CIVIL DE 1	ARIS
Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients
1.34 4.34 5.9 5.44 6.19 9.17 10.39 1.8 2.20 3.55 4.32 5.7 5.39 6.9 6.38 7.9 7.42 8.21 9.17 10.48 1.12 2.10 2.53 3.30 4.40	93 100 102 991 78 64 48 3 9. 47 61 61 76 88 96 99 89 80 75 55 43 31 55 68 85 99 108	16.51 17.26 18.0 18.36 19.14 19.56 20.46 21.55 23.31 12.22 13.46 14.46 15.34 16.14 16.49 17.23 18.25 18.53 19.26 20.1 20.46 21.55 18.53 19.26 21.54 18.25 18.35 19.26 21.54 19.56 21.5	97 101 101 985 71 56 42 438 41 44 69 93 93 985 73 49 73 77 225 28 42 97 109 109 109 109 109 109 109 109 109 109	1 2 3 4 5 5 9 10 11 12 O 14 15 16 17 18 19 20 C 22 23 24 25 6 27 6 29 30	8.47 10.7 11.45 0.27 1.27 2.12 2.53 3.31	1094438 109448 109488 109448 10948 10948 109488 1	17,34 18,11 18,51 19,37 20,33 21,50 23,32 12,21 13,37 14,30 15,12 15,48 16,28 17,23 17,23 18,55 19,32 20,16 21,23 22,58 12,58 13,51 14,33 15,12 15,50 16,28 17,9	eent. 107 99 86 70 41 39 43 56 71 83 90 93 92 87 79 39 49 39 49 39 40 40 40 40 40 40 40 40 40 40

Description Picker Picke																	
1 5.30 102 17.52 98 r 6.58 80 19 2 6.14 92 18.37 86 2 7.55 70 20 3 7.2 79 19.29 72 D 8.58 60 21 4 7.58 64 20.30 57 4 10.9 54 22 5 10.35 46 23.19 46 6 6 6 6 7 1.34 62 13.59 66 9 2.25 65 14 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 1 3.0 6.50 77 14 5.28 67 17 1 3.0 5.50 5.50 19.14 5.50 16 6.30 64 18 1 5.12 75 17.28 72 15 6.3 64 18 1 7 6.17 62 18.35 58 17 7.23 56 19 1 7.35 47 20 1 44 4 4 50 4 51 21 2 2 8.28 42 21 1 40 30 10 6 5 12 2 2 8.28 42 21 1 40 30 10 6 5 12 2 8.28 42 21 1 40 30 10 6 5 12 3 4 5 5 10 10 6 5 12 4 4 4 4 4 4 4 4 4	1 -	1	911	191	UIN	J	is		1911	MAI		sis					
1 5.30 102 17.52 98 r 6.58 80 19 2 6.14 92 18.37 86 2 7.55 70 20 3 7.2 79 19.29 72 D 8.58 60 21 4 7.58 64 20.30 57 4 10.9 54 22 5 8 0.37 53 13.8 57 8 1.41 61 14 7 1.34 62 13.59 66 9 2.25 65 14 10 2.20 71 14.41 75 10 3.5 69 15 11 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 12 3.35 82 15.52 83 12 4.18 71 16 13 3.0 78 15.17 80 O 3.43 71 16 14 4.39 80 16.56 77 14 5.28 67 17 15 5.12 75 17.28 72 15 6.3 64 18 17 6.17 62 18.35 58 17 7.23 56 19 19 7.35 47 20 1 44 (9 4 51 21 20 8.28 42 21 1 40 30 10.6 5 12 20 8.28 42 21 1 40 30 10.6 5 12 20 8.28 42 21 1 40 30 10.6 5 12 20 8.28 42 21 1 40 30 10.6 5 12 3 6.58 55 19.14 51 18 8.9 53 20 5 7.35 47 20 1 44 (9 4 51 21 10 10 10 10 10 10 10	L DE	L DE P.	VIL DE P	CIVI	OYEN.	TEMPS M	n mo	ARIS	CIVIL DE I	OYEN	TEMPS M	du moi					
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	e la . Mer	e la Mer	Heures de la Pl. Mer e Brest	Pl	Coeffi-	de la Pl. Mer	Jours	Coeffi-	de la Pl. Mer	Coeffi-	de la Pl. Mer	Jours d					
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	25 345 454 454 454 455 455 455 45	26 225 245 247 247 246 247 246 247 247 246 247 246 247 247 247 247 247 247 247 247	19.26 20.25 21.33 22.45 23.54 12.24 14.5 14.46 15.24 16.35 17.46 17.46 19.45 20.35 19.45 20.34 21.34 22.38	10 20 21 23 25 14 14 15 16 16 17 18 16 16 17 18 18 19 20 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21	80 70 642	6.58 7.55 8.58 10.9 11.20 	2 → 45 6 1.8 9 10 O 12 13 14 15 16 17 18 € 20 12 23 24 25 ● 47 8 29	986 2 1-86 9 766 5 93 2 7765 8 144 9 95 0 2 5 6 5 5 9 9 9 4	17.52 18.37 19.29 20.30 21.49 23.19 13.8 13.59 14.41 15.17 15.52 16.24 16.56 17.28 18.0 18.35 19.14 20.1 21.1 22.17 23.33 14.35 15.17 24.17 25.17 26.3 16.3 16.3 16.3 16.3 16.3 17.40	102 92 79964 51 46 	5.30 6.14 7.28 7.58 9.66 10.35 3.35 4.37 4.39 5.44 6.17 6.53 8.28 9.37 10.57 0.36 1.26 2.13 4.27 5.44 4.47 7.35 8.28 9.37 10.57 7.35 11.47 11.	2 3 4					

JE	ILLI	ET 1911		is	A	TUO	1911	
TEMPS M	OYEN (CIVIL BE P	ARIS	om n	TEMPS M	OYEN (CIVIL DE P	ARIS
Heures dela Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- oients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients
7.41 7.41 7.41 8.33 9.28 10.29 0.59 1.52 2.41 3.23 4.39 5.51 6.27 7.45 8.29 10.22 11.29 11.29 11.29 11.3 2.18 3.18 4.18 4.18 7.55 6.57 7.57	cent. 7996134989566155661556669777337066655532366989576	20. 7 21. 56 22. 58 22. 58 12. 29 13. 26 15. 2 15. 43 16. 20 17. 33 18. 45 19. 24 20. 7 20. 54 21. 50 22. 54 11. 48 15. 45 11. 48 15. 45 16. 48 17. 26 18. 11 18. 54 19. 21 19. 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 21 2		3 4456 6 78 9 O 1 1 2 1 3 1 4 1 5 6 6 1 9 2 0 2 1 2 2 2 3 3 6 2 7 7 2 8 3 7 7 2 8 3 7 7 2 8 3 7 7 2 8 1 2 9 3 7 2 8 1 2 9 3 7 2	*** *** *** *** *** *** *** *** *** **	65533397665448660053 5159999007651	21. 3 21. 55 23. 0 	**************************************

-	SEP	TEM	BRE 191	1 [1 1	0.0	TOR	RE 1911	-
mois			CIVIL DE I		nois			CIVIL DE I	_
Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi-	Jours du mois	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Cooffi-
1 2 3 4 4 5 6 6 7 9 9 10 11 12 13 14 4 1 16 17 18 20 21 4 25 26 27 28 20 0	10.52 1.14 2.17 3.7 3.49 4.26 5.1 5.34 6.5 6.36	**************************************	h m 21,58 23,28 13,33 14,26 15,7 16,49 17,24 17,53 18,30 19,6 19,50 20,44 12,33 14,24 12,34 14,44 15,59 16,44 17,17 17,50 18,53 19,6 19,50 20,44 12,34 14,44 15,53 19,6 16,8 19,10 18,20 18,20 18,30 19,50 19,50 18,30 19,50 18,30 19,50 18,30 19,50 18,30 19,50 18,30 19,50 18,30 19,50 18,30 19,50 18,20 1	eent. 32 27, 236 49366, 58 99, 99, 186 6, 52 39, 458 148 97, 199, 38 6, 56 42 36 42 36 42 36 42 43 63 64 64 65 66 66 67 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68 68	1 2 3 3 4 4 5 6 6 7 7 9 10 11 12 13 13 € 15 16 17 18 19 20 21 € 25 € 6 2 7 2 8 2 2 9 € 3 1	2.55 3.29 4.35 5.96 6.24 7.7 8.1 9.13 1.0 1.0 1.0 1.0 1.0 1.0 1.0 1.0 1.0 1.0	25 24 27 1 56 73 8 8 99 106 105 25 44 3 39 95 95 95 95 95 27 29 27	13.35 14.25 15.6 15.42 16.15 16.48 17.20 17.51 18.23 18.59 19.38 20.34	

TABLE A (suite et fin).

I	NOV	EMB	RE 1911		<u>*</u>	DEC	CEMB	RE 1911	
	TEMPS MO	OYEN C	IVIL DE I	ARIS	n mois	TEMPS M	OYEN	CIVIL DE I	PARIS
	lleures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- clents	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffi- cients	Jours du	Heures de la Pl. Mer de Brest	Coeffl- cients	Heures de la Pl. Mer de Brest	Cooffi-
	7. 0 7.44 8.40 9.51	eest	h m 12.13 13.11 13.55 14.34 15.9 15.46 16.24 17.5 18.30 20.36 22.0 23.28 12.6 13.6 13.6 14.3 15.14 15.0 16.23 16.56 17.30 18.4 18.39 19.21 120.11 20.11 20.31	835 5 6 6 4 4 3 15 2 3 4 5 4 5 4 5 4 5 4 5 6 6 7 8 8 8 8 7 1 3 1 5 4 5 8 5 4 5 8 5 8 6 5 8 5 8 5 8 5 8 5 8 5 8 5 8 5	1 2 3 4 5 0 18 9 10 11 15 16 17 18 19 21 22 23 3 24 25 26 27 29 30 31	2.57 8.59 10.9 11.18 0.52 1.43 2.29 3.10 3.49 4.25 6.45 7.25 8.9 9.1	56 69 91 97 99 97 99 80 52 52 52 52 53 54 8 50 55 55 55 55 55 55 55 55 55 55 55 55	h m 12.12 13.5 13.51 14.35 15.19 16.51 17.42 18.32 20.28 21.34 22.44 22.44 22.43 13.18 14.50 15.30 16.53 17.18 17.53 18.28 19.28 21.34 22.44 22.44 22.45 23.52 13.18 14.50 15.30 16.43 17.18 17.53 18.28 20.28 20.28 20.28 21.34 22.44 22.44 22.45 23.52 23.52 23.52 23.52 23.52 23.52 23.52 24.53 25.53 26.28 27.28 28.28 29.28 20.28	esat. 50 62 750 62 750 750 750 750 750 750 750 750 750 750

TABLE B.

	1		IDEALS :	N. D. D. D. C.		
	(DE BREST CIVIL DE	-	
PORTS						
	0h	2h	4 h	6h	8h	10h
	12h	14h	16 ^h	18h	20b	22h
Boucaut	h m				h m	
Cordonan						
He d'Aix						
La Rochelle	+ 0.31	+ 0 2	- 0.26	- 0.38	- 0.30	+ 0.33
Saint-Nazaire						
Port-Louis						
Saint-Malo						
Cherbourg						
Le Havre						
Fécamp						
Dieppe	+ 6.41	+ 6.53	+ 7. 0	+ 6.59	+ 6.53	+ 6.44
Roulogne	- 7.16	+ 7.15	+ 7.17	+ 7.17	+ 7.13	+ 7. 9
Calais						
Dunkerque	+ 8. 7	+ 8, 8	+ 8. 1	+ 7.59	+ 8. 1	+ 8. 6
Queenstown						
Plymouth	+ 0.57	+ 1. 9	+ 1.27	+ 1.28	+ 1.18	+ 1.4
Portsmouth	+ 7.21	+ 7.25	+ 7.29	+ 7.35	+ 7.36	+ 7.30
Douvres						
Sheerness	1 7	1		1 1		
London		1 *1	1 1			
Harwich		1 1				
Hull						
Sunderland		1 1		1 1		
North Sields						
Leith						
Thurso	+ 4.40	+ 4.30	+ 4.14	+ 4.16	+ 4.30	+ 4.39

			HEURES 1	DE BREST	Γ	
PORTS		(TEMPS	MOVEN O	CIVIL DE	PARIS)	
PORTS	0 ^h 12 ^h	2h 14h	4 ^h 16 ^h	6 ^h 18 ^h	8 ^h 20 ^h	10 ^h 22 ^h
C	h m	h m	h m	h m	.h m	h m
Green•ck	+ 7.44	+ 7.47	+ 7.32	+ 0. 1	+ 0. 0	+ 7.54
Liverpool	+ 7.12	+ 7.8	+ 7. 8	+ 7.12	+ 7.11	+ 7.12
Pembrocke	+ 1.50	+ 1.41	+ 2. 0	+ 2. 1	+ 1.59	+ 1.40
Portishead	1+ 2.29	+ 2.45	+ 3. 0	+ 5. 0	+ 2.30	+ 2.31
Holyhead						
Kingstown						
Belfast						
Londonderry	+ 4.16	+ 3.50	+ 3.49	+ 3.44	+ 4. 0	+ 4.32
Sligo Bay	+ 1.22	+ 1. 8	+ 1. 0	+ 1. 6	+ 1.14	+ 1.30
Galway	+ 0.30	+ 0.24	+ 0.24	+ 0.26	+ 0.36	+ 0.38
Waterford	+ 0.42	+ 0.47	+ 1.11	+ 1.14	+ 1. 5	+ 0.56
Tonning (entr.						
de l'Eider)	+21.55	+22. 6	+22.18	+22,20	+22.10	+21.56
Hamburg (Elbe).	+25.38	+25.42	+25.53	+25.55	+25.52	+25.46
Brunshausen (Elbe	+24.20	+24.28	3 +24.38	+24.38	+24.37	+24.27
Cuxhaven (entr						
de l'Elbe)	+21.2	+21.28	3 +21.35	+21.38	+21.37	+21.30
Bremerhaven						
(Weser)	+21.30	+21.41	+21.57	+22. 8	+21.58	+21.40
Wilhemshaven			1			
(Jade)	+21.20	+21.30	+21.43	3+21.48	+21.38	+21.25
Emden (Ems).	+20.4	+21. (+21.10	+21.20	+21.17	+20.59
Ymuiden (cana						
d'Amsterdam).		+11.2	3 +11.16	+11.17	+11.25	+11.28
Hoek van Hol				'		
land (Meuse)	.+10.3	6+10.3	+10.28	8 +10.30	+10.3	+10.33

TABLE C.

PORTS	UNITÉS de hauteur	PORTS	UNITÉS de hauteur
Boucaut	mèt. 2,00	Thurso	mèt. 2,17
Cordouan	2,36	Greenock	1,59
lle d'Aix	2,82	Liverpool	4,53
La Rochelle	2,70	Pembroke	3,71
Saint-Nazaire	2,46	Portishead	6,93
Port-Louis	2,38	Holyhead	2,64
Brest	3,20	Kingstown	1,81
Saint-Malo	5,67	Belfast	1,57
Cherbourg	2,82	Londonderry	1,26
Le Havre	3,50	Şligo bay	1,84
Fécamp	3,65	Galway	2,45
Dieppe	4,44	Waterford	2,03
Boulogne	3,98	Tonning (entrée de	4.5)
Calais	3,30	l'Eider)	1,5
Dunkerque	2,70	Hamburg (Elbe)	1,1
Queenstown	1,92	Brunshausen (Elbe)	1,6
Plymouth	2,55	Cuxhaven (entrée de	- 1
Portsmouth	2,23	l'Elbe)	1,7
Douvres	3,08	Bremerhaven (Weser).	2,0
Sheerness	2,64	Wilhemshaven (Jade).	2,0
London	3,41	Emden (Ems)	τ,6
Harwich	1,90	Ymuiden (canal d'Am-	11.50
Hull	3,44	sterdam)	1,0
Sunderland	2,36	Hock van Holland	- 10
North Sields	2,42	(Meuse)	1,0
Leith	2,69		-3

GRANDES MARÉES DU GLOBE COMPARÉES

LOCALITÉS moyent en vive est ort Gallegos (Atlantique), Patagonie	d'équi-
assin des Mines (baie de Fundy), Canada	u noxe.
ajunga (océan Indien), Madagascar	* 11,7* 9,3* 7,8 4,9 3,9 3,75* 2,7* 2,1
ort Dauphin (Atlantique), Haïti 1.7 es Marquises (Pacifique), Océanie 1.3 ola (Adriatique), Autriche 1.1	2,1 1,7* 1,4*

^{*} Les chiffres marqués d'un astérisque ne sont qu'approximatifs.

HEURE DE L'ARRIVÉE DU MASCARET

(Temps moyen civil de Paris, compté de oh à 24h.)

1911		Coefficient de la marée	Quilleheuf	Villequier	Caudehec
Mars	3 3	1,01	h m 21. 3 9.21	h m 21.40 9.58	21.49 10.7
	06 16 16	1,01 1,05 1,08 1,09	21.38 20. 2 8.18 20.35	22.15 20.39 8.55 21.12	22.24 20.48 9.4 21.21
Avril	1 1 2 28	1.09 1.07 1.04 1.02	8,52 21.11 9.30 19.32	9.29 21.48 10. 7 20. 9	9.38 21.57 10.16 20.18
	29 29 30	1,03 1,05 1,07 1,07	7.50 20. 7 8.27	8.27 20.44 9.4	8.36 20.53 9.13
Mai Août	30 1 25 26	1,05 1,02 1,01 1,02	20.46 9.7 20.47 9.6	21.23 9.44 21.24 9.43	9.53 9.53 21.33 9.52
Septembre	26 23 24	1,01	21.25 26.22 8.38	22. 2 20.59 0.15	22.11 21. 8 9.24
Octobre	S 9 9 10	1,06 1,06 1,05	19.58 8.14 20.31 8.46	20,35 8,51 21, 8 9,23	9. 0 21.17 9.32
Novembre	6 7 8	1,03 1,03 1,05 1,05	21. 4 19.28 7.46 20. 3	21.41 20.5 8.23 20.10	21.50 20.14 8.32 20.40
	ś s	1,03	8,22 20,42	8.59 21.1g	9. 8

Le mascaret est la montée subite des caux qui se produit à l'embouchure de quelques fleuves les jours de grande marce; elle est due à la faible profondeur de l'estuaire et a la forme du lit du fleuve. A Quillebeuf, la hauteur du mascaret est de 2^m envi ron; sa vitesse est de près de 8^m par seconde. Le mascaret, très fort a Caudebec, cesse à peu de distance en amont.

PRINCIPAUX ÉLÉMENTS DU SYSTÈME SOLAIRE an 1°r janvier 1900, à 12h, temps moyen civil de Paris.

	MOYEN	RÉVOLI	RÉVOLUTION SIDÉRALE	DEMI-
NOMS	mouvement diurne sidéral	en années sidérales	en années juliennes et en jours moyens	GRAND ANE (1)
		an Sold	9-090g	0.387008
Mercure	761,752,4197	0.61510	224,70080	0,723330
La Terre	35/8, 1939	1,00000	18n . 0,00637	1,000001
7 Mars	1886,5183	1,88083	1321,72983	1,523678
Jupiter	299, 1384	11,86177	11 314,83817	5,202555
Saturne	130, (5/8	599,4299,	9	9,554,747
Uranus	6088, 23	8,,01887		19,21814
Neptune	21,5350	164,76436	164 280, 2340	30,10957
				-

(1) Le grand ave est l'axe tel qu'il gerait si l'action des planètes troublantes n'existait pas (voir Annates de l'Obser-La Terre : durée de l'année tropique = 365,242 19 jours (précession Newcomb = $50^{\circ},2564$). valoire de Paris, t. H, p. 31 et t. N, p. 7).

au 1er janvier 1900, à 13h temps moyen civil de Paris (suite)

Nora. - Le temps, désigné par la lettre /, est exprimé en siècle de roo anuées juliennes ou de 36525 jours, a partir du 12 janvier 1900, - Les longitudes données sont des longitudes tropiques.

_		`	
	3		
_			

Longitude moyenne » du périldie » du neud ascendant Recontricité.	(82° 14' 41", ' † † 5' 75° 53' (9", 5 † 7° 0' 10", 9 † 7° 0' 10", 9 † 0.2056 147 †	$\begin{array}{llllllllllllllllllllllllllllllllllll$
-	34 f° 21′ 33″, 3 + 2 130″ 8′ 27″, 5 + 75° 47′ 16″, 7 +	ENIS (2) $34f^{\circ}$ 21.33", $3 + 210669166"$, $17t + 1"$, $129t^{2}$ 136° 8 27", $5 + (946^{\circ}, 30t - 5", 930t^{2}$ $75^{\circ}47'$, $16"$, $7 + 329^{\circ}$, $50t + 1"$, $508t^{2}$
Inclinaison	3, 23' 37", 1 +	$4",5it -0",016t^2$ 0,00005397 $t + 0,00000013t^2$

(1) Annales de l'Observatoire de Paris, t. V, p. 107, 108. - (2) Id., t. VI, p. 95, 96, 108.

au 1°r janvier 1900, à 12^h temps moyen civil de Paris (suite)

LA TERRE (1)

Longitude moyenne	100°40′33″,7 + 1 101°13′6″,8 + 0.0167400 -	$129602768'', 95t + 1", 107t^2$ $6171'', 77t + 1", 833t^2$ $0,00004257t - 0,0000014t^2$
PACCIFICATION	X	
Longitude moyenne	294° $15'40''$, $7+$	$394^{\circ}15'40'', 7+68910106''.51t+1'', 134t^2$
" du péribélie	33/013 5",7 +	$6625'', 42t + 1'', 209t^3$
» du noud ascendant	$48^{\circ}47'$ 13", $6+$	3797",001 - 2",17012
Inclinaison,	1,1,1,1	$3'', 3/(t + o'', og/(t^2))$
Excentricité	+ 9802260,0	$0,00009,990 = 0,00000012 t^2$

(1) Annales de PObservatoire de Paris, t. IV, p. 102. — (2) Id, t. VI, p. 309, 310, 322.

au 1et janvier 1900, à 13h temps moyen civil de Paris (suite)

	101	JUPITER (1)		
Longitude moyenne " du périhélie. " du nœud as-	238° 7'44",2 + 13°43'13",5 +	138 13	$3'', 305t^2 - 3'', 597t^2 -$	o", 0059 t3 o", 0173 t3
cendant	90°26'35",3 +-	3637",916+	1", 268 t2	α'' , $0306 t^3$
Excentricité		0,0183162 + 0,00016600 t - 0,000000 (7, t^2 - 0,00000000 t^3	0000001712-0,0	0000000002 🕻 3

SATURNE (2)

0",0021 <i>t</i> 3	0",0191 <i>t</i> ³ 0",0002 <i>t</i> ³
$a'', 168 t^2 + a'', 975 t^2 +$	$0'', 548t^2 - 0'', 056t^2 + 0,00000073t^2 + 0,$
140/635", 581 +- 7050", 301 +-	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
91° 5'52",8 + 7050",304 + 7050",304 + 7050",804 + 7050",804 + 804 + 8050",8050	112° (7, 25", 6 + 2° 29" 33", 1 — 0.0558632 —
Longitude moyenne » du périhélie, » du nœud as-	condant Bxeentricité

au 1er janvier 1900, à 12h temps moyen civil de Paris (suite)

FRANCS (1)

15/75	$0.10 \pm 0.9 \pm 0.35t \pm 0.00000077t^2$
2/(*12/32",7 +- 171°32'55",1 + 73°28'36",	0,0(63278
	Inclinaison Excentricité

NEPTUNE (2)

 $a_{1}^{"}, 154e^{2} = 0^{"}, 0022t^{3}$ $a_{1}^{"}, 107e^{2} = 0^{"}, 0022t^{3}$ $a_{1}^{"}, 899e^{2} = 0^{"}, 0170t^{3}$ o,008ggby + o,00000633 t - o,00000003 t^2 0",033 63 8(° 37' 50", 0 + 7915 89", 39¢ + 40° (3' 38", 3 + 51 38", 17¢ + 130° (0' 52", 8 + 3956", 17¢ + 1° (6' (5", 3 - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 37", 36¢ - 38", 36° - 38", 38° - 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", 38° - 38", du nœnd ascendant. Excentricité..... Longitude moyenne..... du périhélie....

⁽¹⁾ Innales de l'Observatoire de Paris, t. XXVIII, p. $\Lambda.8i,86.$ — (2) Id., t. XXVIII, p. B.47,48.

[6]

	PRINC	PRINCIPAUX		ÉLÉMENTS	DQ S	SYSTEME		SOLAIRE	
NOMS	DIAMÈTR.	DIAMETR.	SANITO	MASSES	SES	DENSITÉ	ırk	PESANT.	DURÉE
des	a la distance 1		VOLUMES	Le Soleil étant 1	étant 1 ctant 1 étant 1	La Terre étant 1	L'eau étant 1	à l'équa- teur	de la rotation
Mercure	6,61	0,376	0.003	14	0,061	6,1,1	6,33	0,(33	88? m s
Terre	17,60	0,531		324439	0,105		-1. w	16.7.5	23.56. 4
Jupiter	196,00	9,362	E 1/	•	309,816	0,237	1,30		9.55.37
Veptune	67,20	3,823	26,087		13,518	0,191	1,05	0,744	
Lune	4",8041	0,273	-	26442000	0,013	0,601		27, 252 0, 165	27. 7.43.11

OBSERVATIONS SUR LES ÉLÉMENTS adoptés dans le Tableau précédent.

- Mercure. Le diamètre a été déterminé par Kaiser, la rotation par Schiaparelli. (Donnée encore incertaine.) La masse est comprise entre
- Vénus. Le diamètre résulte de la discussion des observations modernes par Hartwig; la rotation a été déterminée par Schiaparelli. (Donnée très incertaine.)
- La Terre. La parallaxe du Soleil 8", 86 résultait d'une nouvelle discussion (1864) des observations du passage de Vénus sur le Soleil en 1769.

La discussion des observations des passages de Vénus en 1874 et 1882 indique que la valeur de la parallaxe est d'environ 8",80.

Cette dernière valeur a été adoptée pour les calculs des éphémérides astronomiques, par la Conférence internationale des étoiles fondamentales, réunie à Paris au mois de mai 1896.

Mars. — Le diamètre résulte de la discussion des observations modernes par Hartwig. Remarquons que la valeur 11",10, donnée par Le Verrier pour le diamètre, paraît répondre encore assez bien aux observations méridiennes. Les valeurs de l'aplatissement trouvées par les divers observateurs sont si différentes et dépassent si peu les erreurs possibles, que nous avons cru devoir négliger cet élément. La masse a été déterminée par A. Hall au moyen de ses observations sur les satellites, la rotation par Schmidt.

- Jupiter. Le diamètre équatorial = 196",00, le diamètre polaire = 184",65, l'aplatissement 17,11 ont été déterminés par Kaiser, la rotation par Schmidt. La masse a été adoptée d'après les déterminations les plus récentes.
- Saturne. Le diamètre équatorial = 164",777, le diamètre polaire = 146",82, l'aplatissement 1,10 ont été déterminés par Kaiser, la rotation par A. Hall.
- Uranus. Le diamètre a été déterminé par Schiaparelli, qui trouve 1/11 pour son aplatissement.
- Neptune. Le diamètre a été déterminé par Lassell et Marth. La masse a été déduite par Newcomb au moyen des observations du satellite.
- Lune. Le diamètre, d'après Hansen. On peut admettre que la masse est 1/81.5 de celle de la Terre.

LÉMENTS ÉCLIPTIQUES DES SATELLITES

Dans les Tableaux ci-après on désigne par L la longile moyenne du satellite, par Q la longitude du nœud asdant, par ω l'angle compris entre la ligne des nœuds et ligne des apsides, par i l'inclinaison, par e l'excentricité, a le demi-grand axe de l'orbite, exprimé en unités du ni-diamètre équatorial de la planète, par T la durée de la olution sidérale, exprimée en jours, heures, minutes et ondes de temps moyen, et par m la masse du satellite, le de la planète étant l'unité. Les éléments de tous les ellites se rapportent à l'écliptique. Les inclinaisons t comptées de ο° à 180°. Les époques sont données en aps moyen civil de Paris. Les masses des satellites de urne sont très incertaines.

	Satellites de M	Iars
	PHOBOS	DEIMOS
:3	ASAPH HALL 17 août 1877	asaph hall 11 août 1877

Équinoxe et écliptique moyens 1880,0 Époque 1894, septembre 30,5

	283. 3,4	178.54,0
	80.47,5	81.6,2
• • • • • •	177.43	143.47
• • • • • • •	27.28,5	27.24,4
******	0,0217	0,0031
******	2,70	6,74
••••••	7h 39m 13s,9	1 ^j 6 ^h 17 ^m 54*,9
		1

storité: H. STRUVE, Mémoires de l'Académie de Saintrsbourg, série VIII, t. VIII, n° 3.

Satellites de Jupiter

	I lo (1)	H Euro	pe (¹)	III Ganymède
Auteurs Date de la déc	GALILÉE (3) 7 j anvier 1610	s. m.s 8 janvie		GALILÉE († 7 janvier 10
Équinexe moyen Époque	de L'é poque 1850 janvier 1,5	ъв L'ё 1850 j an		DE L'ÉPOQU 1850 janvier
L	148.43.54" 335.45. o 2. 8. 3 5,933 1 ³ 18 ^h 27 ^m 33*,50 0,000016877	336. 1. 9, 3j ₁ 3h ₁ 3	20. 6 55.16 38.57 439 42*, 04 023227	0 , 7 37. 7. 3 341.30 235.18.5 1.59.5 0,0013 15,05 7i 3h 42m 33 0,000088.
	IV Callisto	(1)		V (2)
Auteurs Date de la déc	GALILÉE (3) 7 janvier 1610		9 se	BARNARD ptembre 189
Équinoxe moyen Époque	DE L'EPOQUE 1850 janvier 1,5			E L'ÉPOQUE novembre 1
L ω i. e a T	164.12.5 344.56.4 266.40.5 1.57. 0,00724 26.486 16 ¹ 16 ^h 32 ^m 11 0,0000424	9 6 6 0 3	3	357. 3.54" 342. 1 0.33 2.20.23 0,00501 2,55 1 h 57 m 22*,68

⁽¹⁾ Damoiseau, Tables écliptiques des satellites de Jupiter, et Bi Determination de la masse de Jupiter. — (2) Cons., d. N., nº 34 (2) Aussi par S. Marues (8. Mayer), le 8 janvier 1610.

Satellites de Jupiter (Suite)

dia -	VI (1)	VII (2)	VIII (3)
ateurs	PERRINE (4)	PERRINE (4)	MELOTTE (4)
	3 décembre 1904	2 janvier 1905	27 janvier 1908
quinoxe moyen	1905,0	1905.0	1908,0
	1905 j anvier 0 ,5	1905 janvier 0,5	1908 mai 3,5
3	286.23	333.33	278.59
	179.21	237.14	277.27
)	90.35 28.56 0,156	99.25 31. 0 0,0246	148.52 0,33
Γ	160	167	357
	251 ^j -	265j	26 mois

Satellites de Saturne

	I. MIMAS (5)	II. ENCELADE (5)
uteurs	w. herschel 18 juillet 1789	w. Herschel 29 août 1789
quinoxe moyen	1889,25 1889 mars 31,5	1889,25 1889 mars 31,5
3	85.22,0 164.43,1 301.10	198. 3,7 167.58,0 139.58
z	27.29,6 0,0190 3,07 0 ¹ 22 ⁿ 3 ^{-m} 5*,3	28. 4,3 0,0046 3,04 1 8 53 6 8.8
n	0,00000007	0,00000025

⁽¹⁾ F.-E. Ross, A. N., n° 4042.— (2) F.-E. Ross, Bull. Lick Observaory, n° 82.— (3) Cowell et Chommelin. M. N., t. LXVIII, p. 581.— 4) Découvert photographiquement.— (5) H. Struve, Publications de 'observatoire de Poulkovo, série II. t. XI.

Satellites de Saturne (Suite)

	III. TÉTHYS (¹)	IV. DIONÉ (1)
Auteurs Date de la déc	JD. CASSINI 21 mars 1684	JD. CASSINI 21 mars 1684
Équinoxe moyen Époque	1889,25 1889 mars 31,5	1889,25 1889 mars 31,5
L	284.48',7 166.4',3 28.40,5 4,87 1 ¹ 21 ^h 18 ^m 26 ² ,2 0,00000110	252.58,3 168.5,1 356.48 28.4,4 0,0020 6,25 2 ^j 17,41 ^m 9,5 0,00000187
	V. RHÉA (1)	VI. TITAN (1)
	v. KHEA (*)	VI. 111AN (*)
Auteurs Date de la déc	Jp. Cassini 23 déc. 1672	HUYGENS 25 mars 1655
	JD. CASSINI	HUYGENS

⁽¹⁾ H. Struve, Publications de l'observatoire de Poulkovo, série t. XI.

Satellites de Saturne (Suite)

	VII. HYPÉRION (1)	VIII. JAPET (2)
Auteurs Date de la déc	GP. BOND (3) 16 septembre 1848	JD. CASSINI 25 octobre 1671
Équinoxe moyen	1890,0 1890 janv iero,5	DE L'ÉPOQUE 1885 septembre 1,5
L	301.12,3 169.27,6 90.14 27.14,9 0,1291 21,49 21,56,38,9	75.24,6 142.12,4 211.48 18.28,3 0,02836 58,91 79 ¹ 7 ^h 56 ^m 22*,7 <0,00001
14	IX. PHÉBÉ (4)	X. THÉMIS (5)
ate de la déc	wh.pickering (6) 16 août 1898	wH. PICKERING (6) 16 avril 1904
quinoxe moyen	1900,0 1900 janv. 0,5	De l'époque 1904 avril 12.0
<u>3</u>	343. 8',7 224.31 66.31 175. 5 0,1659 214 550 ³ 10 ^h 34 ^m	300.50/ 164.42 136.24/ 30.6 0,23 24.2 20 ¹ 20 ^h 24 ^m

^{11.} Struve. Publications de l'observatoire de Poulkovo, série II XI. - (3) II. Struve, Supplément 1 aux Observations de Poulkovo. - Aussi par Lassel, le 18 seplémbre 1838. - (4) F.-E. Ross, Ann. de urard, l. LIII. p. 134 et 142. - (5) W.-II. Pickerise, Ann. de Harvard, LIII, p. 182. - (6) Découverl photographiquement. La date du premier ché est donnée comme date de découverte.

Anneaux de Saturne

D'après H. Struve, on a, pour l'équinoxe et l'époque de 1889,25,

 $Q = 167^{\circ}57'$, o et $i = 28^{\circ}5'$, 6.

Отто Struve donne pour les dimensions des anneaux

Demidiamètre (extérieur de l'anneau extérieur... 1,962 extérieur de l'anneau intérieur... 1,916 intérieur de l'anneau intérieur... 1,482

le demi-diamètre équatorial de Saturne étant 1.

Durée de la rotation d'après W. Herschel: 10h32m15.

Masse d'après M. Tisserand: 1 de la masse de Saturne.

Satellites d'Uranus

	ARIEL	UMBRIEL
Auteurs	LASSELL. 24 oct. 1851	LASSELL . 24 oct. 1851

Équinoxe et écliptique moyens de 1850,0 Époque 1871, décembre 31,5

L	153. 2	275.41
8	167.20	164.6
ω	196.26 97.58	158.33 98.21
e	0,020	0,010
a	7,04 2 ^j 12 ^h 29 ^m 21*,1	9,91
T	2,15,59,51,1	413h 27m 37*,2

Autorité: Newcomb, The Uranian and Neptunian system

Satellites d'Uranus (Suite)

	TITANIA	OBERON
atenrs	W.HERSCHEL 11 janv. 1787	w. HERSCHEL 11 janv. 1787

Équinoxe et écliptique moyens de 1850,0 Époque 1871, décembre 31,5

000000	0 1	0,
	20.26	308.21
3	165.32	165.17
	93.33	149.46
	97 · 47	97.54
	0,00106	0,00383
	16,11	21,54
	8j 16h 56m 29*, 5	13j11h7m6,4

Autorité : NEWCOMB. The Uranian and Neptunian systems.

Satellite de Neptune

DÉCOUVERT PAR LASSELL, LE 10 OCTOBRE 1846

Équinoxe moyen de 1890,0 Époque 1890, janvier 0,5

187.25 262.23	e	0,0070 14,73 5 ^j 21 ^h 2 ^m 38*,4

Autorité: H. STRUVE, Mémoires de l'Académie de Saintitersbourg, t. XLII, nº 4.

ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR A ÉTÉ OBSERVÉ

° Z	NOM	DURÉR de la révolution sidérale	EPOQUE da passage au périhélie (temps moyen civil)	DISTANCE	DISTANCE	e Excentricit
-888450F x 00	Encke (¹) Tempel. Brorsen Tempel Swift. Winnecke De VicoE. Swift. Perrine. Tempel Tempel D'Arrest Biela (noyau.).	8 8 9 9 9 9 8 8 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	1908. Mai 1. 5.43 1910. Févr. 8.14.55 1910. Févr. 24.14.31 1908. Oct. 1. 9.11 1909. Oct. 9.12.43 1901. Févr. 1/7. 4.16 1901. Révr. 1/7. 4.16 1906. Sept. 8.20.33 1910. Sept. 16.13.15 1866. Janv. 26. 2.10	0,3380(1 1,332600 0,587759 0,57759 0,972518 1,669603 1,1773 2,91139 0,965382 1,269971 1,269971	4,092495 5,61057705 5,610577 5,521421 5,551427 5,72477 6,928808 5,725(68	0,847404 0,572829 0,8103432 0,637792 0,57792 0,65156847 0,401942 0,401942 0,538947 0,7283947 0,7283947
		6 /		11.61.1		24-11-

(1) L'accélération du mouvement moyen est égale à +o", 06772.

ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR

A ÉTÉ OBSERVÉ (Suite)

CALCULATEUR	Kaminsky et Korolikowa, A. N., n° 4241. Maubant, A. N., n° 4386. E. Lamp, A. N., n° 4388. Maubant, A. N., n° 4383. Hillebrand, A. N., n° 4385. Ebell, A. N., n° 4368. Gautier, G. R., t. CXXVI, 223. Schuller, G. R., t. GXXVI, 1239. Schuller, A. N., n° 4168. Levau, B. A., t. XXVII, p. 82. Levau, B. A., t. XVIII, p. 82.
ÉPOQUE de Posculation	1908. Févr. 22 Ka 1910. Févr. 24 E. 1908. Sevt. 24 E. 1900. Oct. 7 Hill 1900. Juill. 23 Sec 1909. Nov. 1 Eb 1898. Sept. 19 Eb 1906. Sept. 19 Lev 1910. Sept. 19 Lev 1910. Sept. 19 Lev 1866. Jany. 28 Gdl
ÉQUINONE	1908.0 1910.0 1990.0 1990.0 1990.0 1989.0 1966.0 1910.0 de l'ep.
i Inclinaison	2. 2. 2. 2. 2. 2. 2. 2. 2. 2. 2. 2. 2. 2
Longinde du	334, 29, 18, 120, 37, 59, 18, 20, 18, 20, 18, 20, 18, 40, 20, 20, 20, 20, 20, 20, 20, 20, 20, 2
π Longitude du pêrihélie	159 5.33 307.16.f2 116.23.10 43.59.57 27.36.56.56 49.9.17 24.16.54 24.16.54 220.9.40 109.40.12
°z.	1 0000000000000000000000000000000000000

ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR A ÉTÉ OBSERVÉ (Suite)

°z	NOM	DURÉE de la révolution sidérale	ÉPOQUE du passage au périhélle (temps moyen civil)	ur jen civil)	DISTANCE péribélie	DISTANCE	e Excentricité
219	Wolf	ans 6,823		j h m		5,599977	0,5565341
251	Brooks	7,101		8.20.32	· - ·	5,428880	0,4688755
122	raye Tuttle	13,667	1899. Mai	5. 0.30		10,41330 22,41330	0,8217125
200	Olbers	72,65		8, 23, 39	9,775729	33,62339	0,9311297
51	Halley	26,03		30. 3. (8	161786,0	55,50559	0,907281

ÉLÉMENTS DES COMÈTES PÉRIODIQUES DONT LE RETOUR

A ÉTÉ OBSERVÉ (Suite)

CALGULATEUR	13 Thraen, A. N., nº 3940. 16 Zwiers, A. N., nº 4085. 10 Banschinger, A. N., nº 3555. 5 Rahts, A. N., nº 3555. 26 Ginzel, B.J. publ. 3, p. 33. 11 Cowell of Grommelin, A. N., nº 4433.
EPOQUE de Fosculation	1905, Juin 12 Th 1906, Jany, 16 Zw 1916, Jany, 17 By 1903, Mars 10 Ski 1899, Mai 5 Ra 1884, Jany, 26 Sel 1887, Oct. 9 Gi 1909, Oct. 11
ÉQUINONE	1900,0 1906,0 1910,0 1900,0 1900,0 1850,0 1850,0
i Inclinatson	25.14/10 20.48.53 6.3.34 10.37.30 54.29.16 74.34.16
Longitude Longlude du du périhélio	206.29 2 331.(57.41 18.13.10 206.28 0 256.(9.54 251.5.43 251.5.43
T Longitude du périhélie	346. 2.32 19.19.38 1.44. 1 1.44. 1 1.6.29.30 03.17.15 (9.52.31
°z	55455585

REMARQUES.

Nos.

 Observée en 1786, 1795, 1805, 1819 et dans les 25 apparitions ultérieures. L'accélération d'une apparition à l'autre était, jusqu'à 1858, de 0",10; elle est, depuis 1871, de 0",0693.

Observée en 1873, 78, 94, 99 et 1904.

 Observée en 1846, 57, 68, 73 et 79. Elle s'est rapprochée, le 27 mai 1842, à 0,055 de L'.

Observée en 1869, 80, 91 et 1908.

5. Observée en 1819, 58, 69, 75, 86, 92, 98 et 1909.

 Visible à l'œil nu en 1678; télescopique, mais brillante, en 1844; extrêmement faible en 1894.

7. Observée en 1896 et 1909.

8. Observée en 1867, 73 et 79.

9. Observée en 1886, 93 et 1906.

10. Observée en 1851, 57, 70, 77, 90, 97 et 1910.

 Observée en 1772, 1805, 26, 32, 46 et 52. Divisée, en 1846, en deux fragments qui sont encore retrouvés en 1852. Ces fragments ont donné naissance à de grandes chutes d'étoiles filantes observées en 1872 et 1885.

 Observée en 1884, 91 et 98. S'est rapprochée de Z', en juin 1875, à 0,121.

13. Observée en 1892, 99 et 1906.

14. Observée en 1889, 96 et 1903. A sa première apparition, elle était accompagnée de quatre fragments plus faibles. Le 19 juillet 1886 la comète touchait presque la surface de Z'.

15. Observée en 1843, 51, 58, 65, 73, 80, 88 et 95.

16. Observée en 1790, 1858, 71, 85 et 99.

17. Observée en 1812 et 83.

18. Observée en 1815 et 87.

19. Apparue en — 240, — 87, — 12. 66, 141, 218, 295, 373, 451, 684, 760, 837, 989, 1066, 1145, 1221, 1301, 1378, 1456, 1531, 1607, 1682, 1759, 1835 et 1909.

COMÈTES APPARUES EN 1909.

ABRÉVIATIONS.

T=époque du passage au périhélie, en temps moyen civil de Paris; Ép. = époque de l'osculation; M= anomalie moyenne; $\log q=$ logarithme de la distance périhélie; e= excentricité; $\mu=$ moyen mouvement diurne; $\pi=$ longitude du périhélie; $\Theta=$ longitude du nœud ascendant; i= inclinaison; $\Theta=$ angle d'excentricité; É $\Phi=$ Equinoxe moyen; $\Phi=$ angle d'excentricité; $\Phi=$ equinoxe moyen; $\Phi=$ equinoxe de révolution en années.

Nous avons indiqué deux ordres chronologiques différents: l'un par les lettres de l'alphabet, pour les dates successives des découvertes; l'autre par les chiffres romains, pour les époques des passages aux périhélies. Nous croyons ainsi éviter les ambiguïtés qui rendent souvent si difficiles les recherches relatives à une même comète.

tives à une même comète.

Dans les éléments, nous avons adopté l'usage des astronomes modernes, consistant à ne pas distinguerentre les mouvements directs et rétrogrades, en comptant les inclinaisons de 0° à 180°.

Pour obtenir les éléments d'une comète rétrograde dans l'ancienne forme, on n'aura qu'à prendre pour l'inclinaison cherchée le supplément de l'inclinaison donnée et, pour la longitude du périhélie, on retranchera celle qui est donnée du double de la longitude du nœud ascendant.

Si donc on désigne respectivement par i' et π' les éléments cherchés et par i et π les éléments correspondants donnés, on aura les relations

$$i' = 180 - i$$
 et $\pi' = 2 \Omega - \pi$.

Les autres éléments sont les mêmes dans les deux systèmes.

Comète 1909 a (1909 I).

Découverte par M. Borrelly, à Marseille, le 14 juin, et par M. Daniel, à Princeton (É.-U.) le 15. M. Borrelly, empêché par des nuages de s'assurer de la nature cométaire de l'objet trouvé, n'a pu télégraphier sa découverte qu'un jour après M. Daniel.

La comète, dont le passage au périhélie avait eu lieu quelques jours plus tôt, marchait alors rapidement vers le Nord-Est. Elle était assez brillante; son éclat total égalait celui d'une étoile de la grandeur 9 à 9,5; la condensation centrale, presque stellaire, était de la grandeur 11. La chevelure ronde, étalée, imprécise, avait un diamètre de 1,5 à 2.

L'éclat diminuait rapidement; les observations visuelles, commencées le 16 juin, semblent avoir cessé le 30 juillet, mais la dernière observation photographique, à Heidelberg, a été effectuée le 19 août. A cette date la comète n'était plus que de la 16° grandeur, mais encore assez étendue.

Éléments proviscires de M. Kobold.

Éq. = 1909,0; T = juin 5,77336; $\log q = 9,925826$; $\pi = 310^{\circ}38'37'$; $\Omega = 305^{\circ}37'35''$; $i = 52^{\circ}3'44''$.

Comète 1909 b (1909 III). Comète de Perrine.

Premier retour observé de la comète de Perrine (1896 VII). M. Ristenpart avait donné une éphéméride de recherche pour 1903, à l'aide d'éléments où il avait tenu compte des perturbations de Jupiter entre 1896 et 1903, mais les conditions de visibilité étant défavorables, l'astre ne fut pas retrouvé. Pour 1909, M. Rosauro Castro déduisit des mêmes éléments une éphéméride de recherche qui amena la découverte

photographique de la comète par M. Wolf, à Heidelberg, le 12 août. C'est actuellement la 19e comète dont on

connaît plus d'une apparition.

A l'époque de la découverte, elle n'était que de la 15e grandeur et n'a pu être d'abord observée que photographiquement à Heidelberg et à Greenwich, les observations visuelles commençant le 15 septembre. A cette date elle formait une tache blanchâtre d'un diamètre de 10', ayant environ l'éclat d'une étoile de 14e grandeur. L'intensité lumineuse de la nébulosité augmentait légèrement vers le centre où M. Palisa discerna un noyau stellaire.

Elle resta toujours très faible; son éclat diminua graduellement, et M. Wolf ne put en trouver de traces sur des photographies de novembre 6 et 9. Mais, dans la suite, on la revit encore; la dernière observation visuelle est du 19 novembre, la dernière photogra-

phique du 20.

Élèments proviscires de M. Kobold.

Éq. = 1909,0; T = nov. 1,334; R = 6**, 454;

$$\pi$$
 = 49° 9′ 17"; \bigcirc = 242° 17' 39"; i = 15° 40' 32";
 φ = 41° 25′ 47"; φ = 549",74.

Comète 1909c (1910 II). Comète de Halley.

Ce retour de la fameuse comète de Halley a été attendu par les astronomes avec une intense curiosité; un plan embrassant les observations les plus diverses avait été élaboré, des observatoires provisoires de montagne installés exprès sur le pic de Ténérife (Madère) et sur le Sonnwendstein (Styrie).

Bien que le retour au périhélie ne dût avoir lieu qu'au commencement de mai 1910, on prit déjà, pendant l'opposition de 1908, quelques photographies sans réussir à y déceler la moindre trace de l'astre. Ce n'est qu'en 1909 que M. Wolf put constater la présence

de l'image encore extrêmement faible de la comète sur une photographie prise le 11 septembre, à Heidelberg, dans une position toute voisine de celle qu'indiquait l'éphéméride de MM. Cowell et Crommelin.

C'est seulement à la suite de l'annonce de sa découverte qu'on put constater d'abord à Greenwich une faible trace de la comète sur un cliché du 9 septembre et quelques jours plus tard la reconnaître et mesurer sa position à l'observatoire d'Helvan (Égypte) sur une

plaque exposée le 24 août.

Lors de sa découverte, le 11 septembre, la comète n'était que de la 16e grandeur, d'une étendue d'environ 10" présentant une condensation centrale. Dès le 17 septembre, elle put être suivie visuellement au puissant instrument de l'observatoire Yerkes et beaucoup plus tard aux autres observatoires. D'abord l'éclat n'augmenta que très lentement; le 12 octobre la ronde nébulosité, d'une étendue de 10" à 15", avec un noyau central, fut estimée de la grandeur 14 à 15, tandis que le 5 décembre, lors du passage du noyau devant une étoile de 12e grandeur, le noyau paraissait de 0,2 grandeur plus brillant que l'étoile. Le même jour, l'éclat total de la nébulosité dont la tête mesurait déjà 42", égalait celui d'une étoile de la grandeur 10,5.

M. Holetschek, dans ses recherches sur les variations de l'éclat et des dimensions des queues des comètes, a constaté que les conditions de ces variations dans les cinq dernières apparitions de la comète étaient tellement constantes que les prédictions, basées sur ces chiffres, pour l'apparition actuelle étaient suffisamment justifiées. En discutant ces chiffres, M. Ebell constate qu'en 1835, aussi bien qu'en 1910, une brusque augmentation de l'éclat a eu lieu environ 80 jours avant le passage au périhélie; cette augmentation montait en 1835 à 2,9 grandeurs entre - 84j et - 45j et à 3,7 grandeurs en 1910 entre janvier 24 et fé-

vrier 10 (- 85i à - 68i).

De même la considération des longueurs de la queue que M. Holetschek déduisit de la discussion des apparitions antérieures amena les astronomes à penser que la Terre pourrait bien rencontrer l'extrémité de la queue lors de son passage par le nœud de l'orbite de la comète, passage fixé à mai 18,6, temps moyen de Paris; ces chiffres donnent pour la longueur de la queue, vers tl'époque du périhélie, de 0,15 à 0,20 de la distance Terre-Soleil, tandis qu'au 18 mai la comète ne devait être qu'à la distance 0,16 de la Terre.

On pouvait donc espérer que la partie extrême la plus raréfiée de la queue se mêlerait à notre atmosphère et y provoquerait de curieux phénomènes optiques, électriques et magnétiques, à la condition toutefois qu'à cette époque la queue fût tout entière dans le prolongement du rayon vecteur, condition qui, comme nous le verrons plus loin, n'a pas été remplie. M. Holetschek prédit qu'à cette époque la queue devra être, pour des raisons de perspective, non seulement amincie et droite, mais extrêmement longue. Il cite les curieuses observations effectuées dans la dernière apparition par De la Nux, dans l'île Bourbon, vers l'époque du passage de la Terre par le nœud du plan de la comète : la queue devint de jour en jour plus mince et plus droite jusqu'au 5 mai, date à laquelle elle s'étendait presque à 47°; le 14 mai, elle avait encore une longueur de 19°.

Dès le commencement de décembre 1909 se montraient des traces d'une queue sortant d'une chevelure à centours très bien délimités, où un noyau très distinct, d'environ 9', se trouvait presque au centre. Le grand instrument de Mount Hamilton montrait, entre décembre 14 et 18, un faible halo, d'une étendue de 15', autour de la chevelure, à peu près ronde, de 1'. Sur des photographies prises vers le 29 janvier, la queue a déjà une longueur de 20'; deux mois plus tard, le 28 mars, une photographie ne montre qu'une queue de 30'; pour l'œil elle était beaucoup plus courte,

mais relativement large; cette largeur a été, le 22 avril, de 4' jusqu'à une distance de 3' du noyau.

Les estimations de l'éclat, faites même par des observateurs exercés, sont très discordantes, comme dans le cas de toutes les grandes comètes; le 21 avril des mesures photométriques attribuent au noyau la grandeur 6,4 et donnent l'éclat total comme égal à celui d'une étoile de la grandeur 4,5; presque le même jour, d'autres estimations donnent au noyau la grandeur 4, et trouvent pour l'éclat total la grandeur 2,9.

L'étude photographique de la queue jette toujours plus de lumière sur les phénomènes qui y ont lieu que des observations visuelles. Le grand instrument de l'observatoire Yerkes montrait bien le 17 avril une queue de la longueur de 1º,5 et une chevelure d'une structure compliquée; mais une photographie prise la veille à l'observatoire de Johannesburg, à la vérité plus favorablement situé, fait reconnaître une queue de 3º, divisée en cinq raies, dont l'une croisait les autres, et en même temps un novau double dont les deux parties étaient distantes d'environ 7". Les photographies de Johannesburg, entre avril 11 et 24, montrent une structure très compliquée de la queue; elle est formée de nombreuses raies, en particulier de deux groupes des deux côtés de l'axe de la queue, chacun contenant deux raies ondulantes parallèles; en outre, plusieurs raies latérales entre-croisées et irrégulières.

Une photographie, prise à Heidelberg, dans la matinée du 27 avril, montre un cône d'émission clairement dessiné, mais seulement une courte queue. Les émissions de matières cométaires vers le Soleil qui étaient en 1835 si remarquables, et qui furent si bien étudiées par Bessel, ne semblent pas avoir été aussi intenses dans l'apparition actuelle. Tandis que Bessel constata dans les émissions de matières nébuleuses des oscillations d'une période de 4,6 et d'une amplitude de 60°, rien de pareil n'a été reconnu en 1910. Mais il faut attendre l'étude comparative de l'ensemble des photographies, qui donnera certainement des résultats importants, avant de se prononcer à ce sujet.

Le spectre de la comète a été beaucoup étudié dès le moment où elle devint suffisamment brillante. Vers la fin de décembre, MM. Frost et Parkhurst, et dans la suite M. Deslandres et d'autres observateurs, reconnurent la présence de la troisième bande du gaz cyanogène. Cette constatation devait faire beaucoup de bruit dans la suite, lorsqu'on reconnut la possibilité de la rencontre de notre atmosphère avec l'extrémité de la queue. Bien que le spectroscope ne montrât la présence de cette bande que dans le novau et n'en décelât aucune trace, même dans les parties de la queue les plus voisines de la tête, la crovance se répandit dans le public que ce gaz irrespirable pourrait bien se mêler à notre atmosphère lors de la rencontre et provoquer une catastrophe menacant l'humanité entière: cette croyance provoqua une véritable émotion et suscita toute une littérature sur la fin du monde.

Dès le milieu d'avril 1910 le noyau présente un spectre continu avec de très faibles traces de bandes aux raies brillantes; vers la fin d'avril on reconnaît la brillante raie D du sodium, raie qu'on rencontre dans toutes les belles comètes vers l'époque de leur plus grand éclat. Le 4 mai, le noyau présente un fort spectre continu avec les bandes de l'hydrocarbure \(\lambda\) 4737, et du cyanogène \(\lambda\) 3883; le spectre de la queue fourchue, longue de 20°, n'a pu être suivi que jusqu'à 3° du noyau, montrant surtout la bande \(\lambda\) 4737 sans aucune trace de cyanogène.

Dès le commencement du mois de mai, les observations visuelles, bien que faites dans des conditions défavorables, à cause de la faible hauteur de la comète et plus tard à cause de la lumière de la Lune qui fut fort gênante, deviennent de plus en plus nombreuses

et intéressantes. Une remarque de M. Wendell mérite une mention particulière. La grandeur du noyau, mesurée photométriquement, était le 27 avril 6,0 et le 6 mai seulement 7,0, bien que dans l'intervalle l'éclat total eût beaucoup augmenté. Cela paraît indiquer une forte émission de matière nébuleuse vers le mois de mai; en effet, on a souvent constaté dans les belles comètes que de fortes émissions étaient accompagnées d'un affaiblissement momentané notable de l'intensité lumineuse du noyau. M. Franz a également constaté dans l'éclat total de l'astre une augmentation brusque de 1 de grandeur du 10 au 11 mai suivie d'une diminution apparente le 13 mai.

Le calcul exact indiqua un passage presque central de la comète sur le disque du Soleil à la date du 18 mai; l'entrée devait avoir lieu à 15h 38m, 5, la sortie à 16h 38m,3, temps moyen de Paris. La comète se trouvant à une grande distance du Soleil, il aurait fallu que le novau fût en lui-même bien sombre pour que sa projection sur le disque solaire pût être constatée avec certitude. Tous les observateurs, particulièrement nombreux à cet instant, à l'exception d'un seul, durent avouer de n'avoir pu reconnaître la moindre trace du noyau sur le disque solaire; même l'étude polariscopique du Soleil n'a montré absolument rien de particulier. Mais à l'observatoire de Taschkent, situé à la vérité favorablement pour cette observation, on a reconnu à 21h temps local, une trace de la comète sur une projection du Soleil. Si cette observation pouvait être confirmée, elle serait d'un haut intérêt.

Une observation du passage central du noyau de la comète, le 24 mai, devant l'étoile de 8,5 grandeur, Leipzig II, n° 4615, que M. Miethe a faite à Berlin, tendrait à suggérer l'idée que le noyau formait réellement un corps opaque. M. Miethe dit, en effet, que l'étoile disparut brusquement en touchant le bord très bien défini du noyau fort brillant et y resta invisible pendant 28°,1. Mais ce passage a été aussi remarqué à Potsdam, sans qu'on l'ait suivi avec une attention soutenue. M. Schwarzschild peut néanmoins affirmer que le noyau s'est trouvé à environ 0°,5 au nord de l'étoile, et que, s'il y a eu disparition, cette disparition n'a pas duré un grand nombre de secondes. Il pense que M. Miethe a dû employer un grossissement trop faible.

Des passages de comètes devant le disque du Soleil ne sont pas extrêmement rares; on en a constaté deux dans le xixº siècle, mais ce n'est qu'un calcul fait longtemps après l'événement qui a mis ces passages

en évidence.

Le passage de la comète devant le Soleil, le 18 mai, n'aurait pu entraîner une rencontre avec la Terre que si la queue avait été droite, ou courbée d'une certaine façon; on aurait alors assisté à des phénomènes exceptionnels.

Le physicien Birkeland, notamment, prévoyait une forte augmentation du nombre et de l'intensité des aurores boréales et entreprit exprès avec son assistant un voyage en Laponie pour se mettre dans les meilleures

conditions d'observation.

Le 18 mai et les deux de utrois jours suivants, tous les astronomes, météorologistes et bon nombre d'amateurs, furent à leur poste, explorant infatigablement la surface du Soleil, étudiant tous les changements atmosphériques, enregistrant tous les troubles magnétiques et électriques, avec des résultats très contradictoires. Les uns observaient des anneaux de Bishop excessivement intenses autour du Soleil et de la Lune, des crépuscules d'une intensité inusitée, avec apparitions de lumière pourpre; d'autres ne purent constater rien d'anormal. M. Birkeland ne trouva aucune modification dans le régime des aurores boréales.

Une autre question encore d'un grand intérêt ne

trouva qu'une réponse négative. D'après Bredikhine les émissions latérales de matières caudales des grandes comètes donnent naissance à de nombreux essaims d'étoiles filantes. Cette hypothèse expliquerait le nombre extrêmement grand de points radiants, appartenant à des essaims distincts de corpuscules. Jusqu'ici, on n'a pu encore constater l'apparition de nouveaux essaims de météores à la suite de grandes comètes. La comète de Halley paraissait présenter, à ce point de vue, des conditions plus favorables; mais la fréquence des étoiles filantes n'a pas dépassé le chiffre habituel.

Les observations de la queue autour de l'époque du passage sont particulièrement intéressantes. Le 12 mai, à Bamberg, M. Hartwig observe la queue dans une longueur de plus de 40°; elle est entourée d'une enveloppe en deux faisceaux, d'une magnifique couleur rouge or; la tête est de la 2° grandeur, le noyau de la grandeur 5,7. Le 16, elle mesure déjà 60°; sur le Sonnwendstein, dans des conditions très favorables, même 67°, avec une largeur de 5° à 6° à son extrémité.

Le 19 au matin, la queue a, d'après M. Campbell, une longueur d'au moins 140° et forme un angle sersible avec le rayon vecteur. Par suite de cette inclinaison et par l'effet de la perspective, la queue paraisait, d'après M. Egiuitis, à Athènes, dirigée le 20 au soir, du côté du Soleil; le lendemain matin elle n'avait plus que le tiers de la luminosité de la veille. A Helvan, en Égypte, le 18 mai, la plus grande largeur était de 8°, celle de l'extrémité de 2°; le 19, vers 13°, temps moyen de Greenwich, la queue était, près de x Pégase, large de 15°.

La queue ne paraît avoir passé de l'autre côté de la Terre que le 20 mai à 12^h, temps moyen de Greenwich. D'après M. Banachiewiez, l'axe de la queue formait, le 26 mai, avec le prolongement du rayon vecteur, un angle plus grand que 11°; si ces conditions étaient les mêmes quelques jours plus tôt, la rencontre de la Terre avec la queue n'aurait eu lieu que le soir du 19 mai.

Une discussion approfondie des observations si nombreuses effectuées à cette époque fixera très exactement ce point; voici toujours un extrait d'une Note de M. Eginitis qui résume très bien la question.

« Le noyau s'est complètement désormé à plusieurs reprises et s'est même dédoublé. On a observé plusieurs changements considérables, avec des mouvements très rapides et des projections de matières à des hauteurs prodigieuses, dans des directions inaccoutumées. La comète prenait jusqu'au 21 mai des éclats de plus en plus faibles et des longueurs apparentes de plus en plus grandes, mais sa luminosité a pris, tout d'un coup, le 21 au soir, une intensité très grande et devint éclatante; au lieu de l'aspect sombre antérieur, elle prit une coloration presque blanche.

De matin, l'extrémité, près la Voie lactée, était a 1450 de la tête; le soir, après le passage de l'autre côté de la Terre et l'apparition de la queue à l'Est, passage qui a eu lieu vers le milieu du 21 mai, elle n'avait plus que 30º environ. La plus grande partie de ce changement brusque de la longueur est due à » la variation de l'angle sous lequel elle a été successi-» vement vue, d'un côté et de l'autre de la Terre. Cette variation explique aussi, en partie, l'accroissement notable de l'éclat et le changement de l'aspect, mais la plus grande partie de ces phénomènes est due à l'éclairement de la lumière solaire; pendant plusieurs jours, avant le 21 soir, on voyait le côté de la queue, non directement éclairé par le Soleil, qui était tourné vers la Terre : c'est le contraire qui est » arrivé tout de suite après le passage de la comète de » l'autre côté de notre planète. Il s'ensuit donc que » les matières dont la queue de la comète est composée

» sont très peu lumineuses; elles ne peuvent presque

» se voir que par la lumière solaire qu'elles réflé-» chissent. Cette observation donne donc lieu à croire

» que la constitution des queues cométaires ne serait

» que la constitution des quedes cometaires ne serait » pas purement gazeuse. C'est plutôt l'hypothèse

» pas purement gazeuse. C'est plutot l'hypothèse » d'une masse composée de gaz contenant des pous-

» sières solides qui est confirmée. »

Le 26 mai, la queue avait encore une longueur de 40°, et à son extrémité une largeur de 6°. Le 31 mai, M. Eginitis vit sortir du noyau, d'un diamètre de 4″,4, à l'opposé du Soleil, une aigrette plus brillante que le noyau même, composée de plusieurs lignes droites divergentes qui s'élevaient à une hauteur d'environ 50″ sous forme d'éventail de 60° d'ouverture. Un peu plus tard M. J. Comas Solà, à Barcelone, remarqua, au lieu de cette aigrette, une bouffée très brillante, à 1′ du noyau, placée également juste à l'opposé du Soleil. C'est l'aigrette provenant de la projection de matière qui s'est détachée du noyau avec une vitesse prodigieuse et s'est transformée complètement pour former finalement, vers le 2 juin, un noyau secondaire.

M. Wolf a constaté sur une photographie du 12 mai un nuage étendu qui précédait la queue visuelle. Ce nuage a dû persister les jours suivants, à moins que d'autres ne se soient formés, vu qu'on remarquait un tel nuage sur une photographie du 17 mai.

Actuellement il n'y a presque aucune observation publiée sur l'aspect de la comète à partir du mois

de juin.

C'est Halley qui a reconnu la périodicité de cette comète. En calculant les orbites paraboliques de beaucoup d'anciennes comètes, il a remarqué la grande ressemblance des éléments des trois comètes de 1531, 1607 et 1682, et conclu à leur identité. Le retour de 1759 a été déjà prédit assez exactement, après le calcul approché_I des perturbations; ceux de 1835 et 1910, en se basant sur le calcul rigoureux des perturbations. Nous connaissons actuellement l'histoire de cette comète à partir de 240 avant Jésus-Christ.

Laugier est le premier qui a examiné le recueil des observations chinoises des comètes, dans le but de retrouver d'anciennes apparitions de la comète de Halley. Il a ainsi identifié la comète avec deux ou trois anciennes, mais il n'a reconnu avec certitude que les apparitions de 1301 et 1378 dont il a calculé les éléments avec ceux de beaucoup d'autres comètes chinoises.

Hind, a son tour, a examiné avec une grande sagacité un recueil plus parfait des observations chinoises et ne s'est trompé que quatre fois dans l'indication de 20 'apparitions antérieures à celle de 1531, dont la première, bien identifiée, remonte à l'année — 12. Mais jusqu'au temps le plus récent, les astronomes n'avaient aucun moyen pour décider de l'exactitude de ses identifications qu'on ne peut accueillir qu'avec des réserves.

Maintenant nous connaissons exactement le passé de la comète depuis l'année 240 avant Jésus-Christ, à la suite des remarquables recherches de MM. Cowell et Crommelin qui ont excité l'admiration de tous les astronomes. Grace au choix ingénieux d'une méthode approchée dans le calcul des perturbations et à l'arrangement judicieux de leurs calculs, ces deux astronomes, aidés par quelques collaborateurs, sont arrivés à calculer en quelques années les perturbations approchées de la comète pendant l'énorme intervalle de temps de presque 2150 années, et même plus rigoureusement pour l'intervalle 1759 à 1910. Ils ont pu établir avec une exactitude suffisante, les éléments les plus difficiles à déterminer, les époques de tous les passages au périhélie et les mouvements moyens diurnes à ces époques.

İ	Noe	Т	π	Ω	i	'n.
l	1	- 240 mai 15?				u.
ı	2	(-163 mai 20)				46,34
ı	3	- 87 août 15	:			46,185
ı	4 5	-12 octobre 8				46,483
ı		66 janvier 26				12,397
ı	6	141 mars 25				45,835
ł	7	218 avril 6				45,862
ı	8	295 avril 7				44,715
ı	9	373 novembre 7	0	0		45,095
ı	10	451 juillet 3	161,8	53,3	164	44,604
ı	11	(530 novembre 15)				45,085
ı	12	(607 mars 2)				45,818
ı	13	684 octobre 18				45,742
ı	14	760 juin 11	160,0	53.5	163	46.115
ı	15	837 avril 6				16,176
ı	16	(912 juillet 19)				45,68:
ı	17	989 septembre 12				45,988
ı	18	1066 mars 27	143.9	38,6	163,5	44,668
ı	19	1145 avril 19	145,3	39.9	163,5	14,918
ı	20	1222 septembre 10	147.5	42	163,5	44,82
ı	21	1301 octobre 22,7				44,85
ı	55	1378 novembre 8,77	162,44	54,67	162,1	45,620
ı	23	1456 juin 8,21	154,90	50,08	,	100
ı	24	1531 aoùt 25,8	155,07	50,77		
ı	25	1607 octobre 26,87	159,91		162,86	
	26	1682 septembre 14,81	163,61		162,24	
ı	27	1759 mars 12,57	165,57		162,38	
ı	28	1835 novembre 15.94	166,83	47	162,24	
ı	29	1910 avril 19.67	168,70	57,18	162,32	46,66
ı						20

Les époques calculées sont généralement exactes à quelques jours près; dans les cas les plus défavorables, l'erreur peut monter à deux-trois semaines, et pour les trois apparitions les plus reculées à deux-trois mois. A quelques rares exceptions près, ils ont pu identifier dans les Annales chinoises les comètes qui répondent aux diverses apparitions. Lorsque les observations donnaient avec une exactitude suffisante l'époque du passage, les auteurs ont préféré l'époque observée à l'époque calculée.

Nous donnons, dans le Tableau de la page 216, les éléments approchés pour les diverses apparitions que les auteurs ont quelquefois établis eux-mêmes, d'autres fois empruntés, avec de légères modifications, à des calculs antérieurs. Comme on le voit, ils n'ont souvent pu déterminer que l'époque du passage. Pour les quatre époques entre parenthèses, ils n'ont pu trouver aucune comète; ce sont donc des époques calculées.

L'équinoxe est celui de 1910,0 à l'exception des nºs 18, 19 et 20, où c'est l'équinoxe de l'époque. Nous avons supprimé la distance périhélie qui est partout environ 0,6. Les quatre apparitions mal identifiées par Hind sont les suivantes : nº 12 (1an,5 trop tard), nº 15 (1 mois trop tard), no 16 (4 mois trop tôt) et no 20 (11 mois trop tard).

En se basant sur les recherches de Hind, Angström a essayé de trouver une formule empirique qui représenterait le mieux possible les apparitions nº 4 à 28, et qui permettrait de trouver avec une certaine approximation l'époque du passage au périhélie d'un passage postérieur à 1835. Il avait remarqué que 13 fois le mouvement diurne de la comète est environ égal à 5 fois le mouvement de Jupiter et à deux fois celui de Saturne.

Cette formule offrant un certain intérêt, nous la reproduisons ici. En désignant par 👟, Z' et 🤊 les mouvements des trois astres en une année julienne (il suppose $\sim 40^{\circ}40^{\circ}48^{\circ},72$) et en désignant par n le nombre des apparitions à partir de 913,97 (n positif après, négatif avant cette date) et par τ la durée moyenne d'une révolution ($\tau = 76^{ans},93$) il trouve comme valeur empirique de l'époque du passage

913ans,97+76ans,93n+1an,5 sin[(13*
$$4$$
-2 L)n τ +13°,6]
+ 2ans,3 sin[(L '+ $\frac{1}{2}$ -9* $\frac{1}{2}$)n τ +231°,1].

Cette formule laisse subsister pour l'apparition de 1910, c'est-à-dire pour n=+13, une erreur de 2,9 années; elle est donc sensiblement en défaut. Cela tient d'une part à la grande indétermination du problème, d'autre part à ce que, comme nous l'avons dit, quatre données de Hind sur 25 n'étaient pas exactes.

M. Radau a déduit tout récemment, en partant des 29 données de MM. Cowell et Crommelin, la formule empirique provisoire suivante, dans laquelle n désigne également les nombres d'apparitions comptées à partir de 914,0.

Époque approchée =
$$91^{4}$$
ans, $0 - 76$ ans, $93 n + 1$ an, $5\sin[15^{\circ}, 0n + \frac{7}{5}^{\circ}, 0] + 23$ ans, $5\sin(29^{\circ}, 5n + 221^{\circ}, 3) + 0$ an, $6\sin(\frac{4}{5}^{\circ}n + 225^{\circ})$.

Cette formule empirique présente ce côté remarquable que les périodes des trois inégalités sont 24,0, 12,2 et 8,0 révolutions respectivement, donc presque exactement des sous-multiples de 24 révolutions.

Nous donnons finalement les éléments de MM. Cowell et Crommelin qui ont servi à calculer leur éphéméride, en ajoutant 3ⁱ,1 à T. Éq. = 1910,0; T = avril 20,17; R = 76^{ans} ,03; $\pi = 168^{\circ}58'28''$; $\bigcirc = 57^{\circ}16'12''$; $i = 162^{\circ}12'42''$; e = 0.967281; $\mu = 46''$,669.

Comète 1909 d (1909 II). Comète de Winneke.

Dans cette apparition la comète de Winneke a été retrouvée, près du lieu de l'éphéméride, le 31 octobre par M. Porro, à La Plata. A cette date elle était déjà assez brillante, visible même dans de faibles instruments. Elle était ronde, de contours mal définis, d'un diamètre d'environ 0',7; elle ne présentait ni noyau, ni queue. A cause de sa position très australe, elle ne fut observée que dans l'hémisphère austral; la dernière observation publiée est du 30 décembre.

Eléments de M. Hillebrand.

Éq. = 1909,0; Ép. = 1909, oct. 4,5; T = oct. 9,2792; π = 271° 36′ 54″,1; \bigcirc = 99° 21° 20″,4; i = 18° 16′ 57″,6 φ = 44° 34′ 45″,8; φ = 602″,15709.

Comète $1909 e \ (1909 \, IV)$.

Cette comète périodique a été découverte le 6 décembre, par M. Daniel, à Princeton (É.-U.). A cette époque elle était visible même dans de faibles instruments. Elle était ronde, de contours assez mal définis; une chevelure, d'un diamètre d'environ 3, enveloppait symétriquement un noyau de la 12° grandeur, d'un diamètre de 12"; son éclat total égalait celui d'une étoile de la grandeur 9,5; entre le décembre 7 et 12, on distinguait une faible queue.

Son aspect ne subit dans le courant des observations que peu de variations; le 14 février 1910, elle n'avait qu'une étendue de 1,5 et présenta une forte condensation centrale. M. Ebell reconnut bientôt le caractère elliptique de l'orbite dont les éléments présentent une certaine ressemblance avec ceux de la comète périodique 1867 I; voici ses éléments:

Éq. = 1910,0; T = nov. 29,38156; R = 6^{ans} ,403; $\pi = 74^{\circ}$ 34' 48",6; $\bigcirc = 70^{\circ}$ 58' 16",5; $i = 19^{\circ}$ 23' 23",7; $v = 36^{\circ}$ 50' 2",4; v = 554'',178.

ÉTOILES.

Jour sidéral	222
Temps sidéral	222
Coordonnées célestes	222
Ascension droite	222
Déclinaison	222
Hauteur, distance zénitale	223
Azimut	223
Passage des étoiles au méridien	223
Temps sidéral à 12h temps moyen civil	225
Heure du passage de la polaire au méridien	226
Plus grande digression de la polaire	227
Positions moyennes et spectres des étoiles	
principales	228
Parallaxes stellaires	237
Tableau des étoiles doubles	242
Étoiles doubles spectroscopiques	245
Tableau des mouvements propres	248
Spectres stellaires	257
Spectre des nébuleuses	276
Spectre des comètes	277
Spectre de l'aurore polaire	278

ÉTOILES

Le jour sidéral est la durée de la rotation de la Terre; il est égal à $23^h\,56^m\,4^s$, og de temps moyen.

Le temps sidéral est le temps écoulé depuis l'instant du passage du point équinoxial vernal au méridien, instant où l'on compte o heure; ce temps est exprimé en parties du jour sidéral. L'ascension droite d'un astre à son passage au méridien marque le temps sidéral à cet instant, et, s'il est question du Soleil moyen, il indique le temps sidéral à midi moyen astronomique ou 12h temps moyen civil.

Coordonnées célestes. — La position dans le ciel d'une étoile, ou d'un astre quelconque, se détermine au moyen de deux arcs de grand cercle, dont l'ensemble forme les coordonnées de l'astre. Le système généralement employé est celui de l'ascension droite et de la déclinaison; les coordonnées sont alors rapportées à l'équateur céleste et à son pôle.

On fait aussi souvent usage de la hauteur et de l'azimut.

Ascension droite. — Angle que fait un cercle de déclinaison, ou méridien céleste, passant par le centre de l'astre avec celui passant par le point vernal. Les ascensions droites se comptent de 0° à 360° (1) sur l'équateur, de l'ouest vers l'est, c'est-à-dire dans le sens inverse du mouvement diurne apparent.

Déclinaison. — Distance angulaire d'un astre à l'équateur mesurée sur un méridien céleste passant

⁽¹⁾ Ou plus généralement de oh à zih. On divise alors la circonférence en 24 parties égales, ou heures (1h=15°); les heures en 60 minutes, etc.

par l'astre. Les déclinaisons se comptent de 0° à 90° à partir de l'équateur; elles sont positives dans l'hémisphère nord, négatives dans l'hémisphère sud.

Hauteur. — Arc de grand cercle passant par l'astre et le zénith du lieu d'observation et compris entre l'horizon et l'astre. La hauteur se compte à partir de l'horizon vers le zénith; le grand cercle qui la renferme est le vertical de l'astre. On sait que le zénith est l'intersection de la verticale du lieu avec la sphère céleste. Au lieu de la hauteur, on emploie la distance zénithale; c'est l'arc, compté sur le vertical, compris entre le zénith et l'astre.

Le petit cercle parallèle à l'horizon et passant par l'astre se nomme l'almicantarat.

Azimut. — Arc de l'horizon du lieu d'observation compris entre le méridien et le vertical de l'astre. On le compte sur l'horizon, de 0° à 360°, à partir du sud du méridien, en passant par l'ouest, le nord et l'est. L'azimut est aussi quelquefois compté de 0° à 180°, à l'est du méridien.

Passage des étoiles au méridien. — En retranchant le temps sidéral à 12h, temps moyen civil donné page 225, de l'ascension droîte de l'étoile, on a l'intervalle sidéral écoulé depuis le midi moyen astronomique (12h temps civil) jusqu'au moment du passage supérieur, et cet intervalle, multiplié par 0,9972696, exprimera l'heure moyenne de ce passage. L'ascension droîte de l'étoile devra être augmentée de 24h si cela est nécessaire, pour rendre la soustraction possible.

L'ascension droite moyenne des étoiles diffère peu de leur ascension droite à leur passage supérieur, ou passage au méridien; on peut donc avoir une heure approchée du passage de l'étoile au méridien en faisant usage des ascensions droites moyennes de la page 228 (1).

Exemple. — On demande l'heure moyenne astronomique approchée du passage de Régulus au méridien de Paris le 11 décembre 1911.

On trouve (p. 225) pour valeur du temps sidéral, à 12h temps moyen civil, le 7 décembre, 17h 0 32, 1. Pendant les quatre jours du 7 au 11 décembre, il augmente de 15m 46, 2, et, par suite. le temps sidéral le 11 décembre sera

$$17^{h} 0^{m} 32^{s}, t + 15^{m} 46^{s}, 2 = 17^{h} 16^{m} 18^{s}.$$

On aura done

Ascension dr. + +24h.... 34h 3m38•

Décembre 11. T. s. à 12h. 17 16 18

Différence = $\mathbb{R} - T.s...$ $16^h 47^m 20^s$

Passage au méridien . . . $16^{h}47^{m}20^{s} \times 0.99727$ = $16^{h}44^{m}35^{s}$,

ce qui veut dire que Régulus passera au méridien le 11 décembre, à 16h 44 m 35 temps astrononique, ou le 12 décembre, à 4h 4 m 35 temps civil. Si l'on avait voulu le passage de Régulus dans la jonrnée civile du 11, il aurait fallu rapporter les calculs à la veille 10 décembre.

Lorsque l'heure moyenne d'un passage au méridien est comprise entre ob et ob 3 m 56°, en y ajoutant un jour sidéral, ou 23 m 56 m 4° de temps moyen, on trouve nn résultat plus petit que 24°. Il s'ensuit que, dans la journée civile considérée, il y a deux passages supérieurs de l'étoile au méridien.

Lepassage inférieur arrive 11 h 58 m 2 s, temps moyen, avant ou après le passage supérieur.

⁽¹⁾ Pour avoir un résultat plus exact, il faudrait employer les ascensions droites apparentes fournies par la Connaissance des Temps.

Temps sidéral à 12^h, temps moyen civil de Paris, pendant l'année 1911

	1	h m s	1	h m s
Janvier	1	18 40 3,1	Juillet 10	
- mar 7 101	11	19 19 28,7	20	7 48 34,3
	21	19 58 54,2	30	8 27 59,9
	31	20 38 19,8	Août 9	$9 \frac{-7}{7} \stackrel{3}{25} \stackrel{5}{,5}$
Février	10	21 17 45,4	19	9 46 51,0
	20	21 57 10,0	20	10 26 16,6
Mars	2	22 36 36,5	Septemb. 8	11 5 42.1
	12	23 16 2,0	18	11 15 - 6
	22	23 55 27,5	28	12 24 33,2
Avril	I	0 34 53,1	Octobre 8	13 3 58,7
	11	1 14 18,6	18	13 43 24,3
	21	1 53 44,1	28	14 22 49,8
Mai	I	2 33 9,7	Novemb.	15 2 15,4
	11	3 12 35,3	17	15 41 40,0
	21	3 52 0,8	27	16 21 6,5
	31	4 31 26,4	Décemb.	17 0 32,1
Juin	10	5 10 52,0	17	17 39 57,7
	20	5 50 17,6		18 19 23,3
	30	6 20 43,2	27	18 35 9,5
-			p	1

Le temps sidéral à 12^h, temps moyen civil de Paris, pour un jour intermédiaire, s'obtiendra par la Table suivante, qui donne l'augmentation du temps sidéral pour 1, 2, 3, ..., 10 jours.

Jours	Augmentation	Jours	Augmentation
1 2 3	3 56,6 7 53,1	6	23 39,3 27 35,9 31 32,4
4 5	11 49,7 15 46,2 19 42,8	9	$\begin{array}{c} 31 & 32, 4 \\ 35 & 29, 0 \\ 39 & 25, 6 \end{array}$

Soit l le temps sideral à 12h, temps moven civil de Paris; il sera, à 12h temps moven civil local, $t\pm n\times 0^{*}$, 16; pour le lieu dont la longitude est de n minutes de temps.

La correction $n \times 0^{s}.16$; est additive ou soustractive suivant que le lieu est à l'ouest ou à l'est de Paris.

A Brest, où n=27m0., elle est égale à + is,i.

Heure du passage de l'étoile polaire au méridien de Paris en 1911

(Temps moyen civil, compté de oh à 24h)

		Passage supérieur			Passage supérieur
Janvier	1	18 46 4	Juin	30	6 58 o
	11	18 6 34	Juillet	10	6 18 52
	21	17 27 4		20	5 39 43
	- 1	Passage		30	5 o 34
	21	Inférieur 5 20 3	Août	9	4 21 26
	31	4 49 33		19	3 42 16
Février	10	4 10 4		29	3 3 5
	20	3 30 36	Sept.	8	2 23 53
Mars	2	2 51 8		18	1 44 41
	12	2 11 43		28	1 5 27
	22	1 32 19	Oct.	8	0 26 10
Avril	1	o 52 57		14)	0 2 37
	11	0 13 37		1	23 58 41
	- 1	0 1 50		18	23 42 58
	14	23 57 54		28	23 3 39
	21	23 30 24	Nov.	7	22 24 18
Mai	1	22 51 7		17	21 44 55
	11	22 11 54		27	21 5 31
	31	21 32 42	Déc.	7	20 26 6
	31	20 53 31		17	19 46 38
Juin	10	20 14 21		27	19 7 10
	20	19 35 11		32	18 47 26
	30	18 56 3			

Soit p l'heure du passage au méridien de Paris; elle sera $p\pm n \times \infty$, 16i pour le lieu dont la longitude est de n minutes de temps. La correction $n \times \infty$, 16i, est additive ou soustractive, suivant que le lieu est à l'est on à l'ouest de Paris; elle est fort petite pour la France. A Brest, où $n=27^m$ 0., elle est de 44,4 soustractive. Pour l'heure légale correspondante voir la noite, p. 106.

PLUS GRANDE DIGRESSION DE LA POLAIRE Valeurs de l'Azimut en 1911

LATITUDE	1 er	I er	1 er	1 er	31
boréale	Janvier	Avril	Juillet	Octobre	Décembre
30 31 32 33 33 33 33 33 33 34 44 44 45 44 45 55 55 56 56 57	1 20 38 1 21 28 21 1 23 16 1 24 14 1 1 25 15 1 26 19 1 27 26 1 1 31 9 1 1 35 35 8 1 35 29 1 37 4 1 38 45 1 46 26 1 1 46 26 1 1 46 26 1 1 50 57 1 53 24	1 20 52 34 4 1 23 36 4 1 24 28 6 26 1 30 24 7 7 30 1 1 30 4 7 7 20 1 30 1 30 4 4 38 1 30 4 4 38 1 4 4 4 4 38 1 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	1 21 12 12 12 12 22 55 1 23 51 1 25 12 25 1 24 49 1 25 1 28 3 3 10 1 29 14 1 30 29 1 31 47 1 36 39 26 1 41 3 6 6 5 1 47 1 3 1 41 13 1	1 20 48 1 21 38 1 22 31 1 23 26 29 1 27 37 7 1 1 28 48 1 30 2 43 1 20 1 32 43 1 44 33 1 44 38 1 44 33 1 44 33 1 44 33 1 45 33 38 1 53	1 20 14 1 21 4 1 21 56 1 22 51 1 23 49 1 25 53 1 27 0 1 28 11 1 29 24 1 30 42 1 32 3 1 35 30 1 35 35 1 36 35 1 38 16 1 38 16 1 38 16 1 36 35 1 40 1 1 41 53 1 43 50 1 45 54 1 52 51

L'azimut de la polaire ne changeant qu'insensiblement autour de sa plus grande digression, celle-ci fournit un excellent moyen de tracer la meridienne, même dans le cas ou l'on ne connaît qu'approximativement le temps local.

Pour les latitudes boréales comprises entre 30° et 52°, l'instant de la plus grande digression orientale ou occidentale a lieu environ 5h54m, temps moyen, avant ou après le passage supérieur, ou bien 6h4m après ou avant le passage inférieur. L'heure du passage supérieur ou inférieur est donnée p. 226.

En observant la polaire à l'un des deux instants indiqués, on trouvera dans la Table cl-dessus, avec l'argument Latitude, sa

deviation azimutale par rapport au meridien.

POSITIONS MOYENNES D'ÉTOILES pour le 1^{et} janvier 1911

(Foir Note page 234.)

X Andromède (Sirrah) [d] Ap 2, 1 0, 36 0 3 47 58 35 3 Cassiopée (Eaph) F 5 2, 4 0, 28 0 4 25 58 39 7 Pégase (Algenib) B 2 2, 9 0, 17 0 21 5 77 45 X Phénix (Xairalzaurak) K 2, 4 0, 28 0 21 53 42 47 X Cassiopée (Schelir) K 2, 4 0, 28 0 21 53 42 47 X Cassiopée (Schelir) K 2, 4 0, 28 0 35 27 56 2 X Cassiopée (Schelir) K 2, 4 0, 28 0 35 27 56 2 X Cassiopée (Schelir) K 2, 4 0, 28 0 35 27 56 2 X Cassiopée (Rishah) K 2, 2 0, 33 0 30 5 1 20 60 14 X Cassiopée (Rishah) A 2, 8 0, 19 19 59 46 X P. Ourse (Palaire) [d] F 2, 10, 36 1 27 23 88 49 X Eridan (Achernar) R 5 2, 10, 36 1 27 23 88 49 X Hydre mâle F 3, 00, 16 1 55 58 62 20 X Hydre mâle F 3, 00, 16 1 55 58 62 20 X Hydre mâle K 2, 2 0, 33 1 58 26 41 54 X Baleine (Henkar) A 2 2, 2 0, 33 2 2 9 23 2 X Baleine (Henkar) A 2 2, 2 0, 33 2 2 9 23 2 X Baleine (Henkar) A 2 3, 00, 16 2 54 53 3 9 X Persée (Algol) [d] B 8 (1) (1) 3 2 22 4 36 X Persée (Algol) [d] B 8 (1) (1) 3 2 22 4 4 4 5 3 6 X Persée (Bishah) A 1, 9 0, 44 3 17 58 49 32 X Persée (Bishah) A 3, 0 0, 16 3 48 36 7 7 30 X Persée (Bishah) A 3, 0 0, 16 3 48 36 7 40 30 X Persée (Bishah) A 3, 0 0, 16 3 48 36 7 40 30 X Persée (Bishah) A 3, 0 0, 16 3 48 36 7 40 30 X Persée (Bishah) A 3, 0 0, 16 3 48 36 7 40 30 X Persée (Bishah) A 3, 0 0, 16 3 48 36 7 40 30 X Persée (Bishah) A 3, 0 0, 16 3 58 53 53 30 30 40 40 40 40 40 4						_			
α Andromėde (Sirtah) [d] A p 2, 1 0, 36 0 3 4 7 28 35 35 3	мом	SPECTRE	GRANDEUR	ÉCLAT	nps	DÉCLINAI			
Cocher (Altawabi)	3 Cassiopée (£aph) γ Pégase (Algenib) β Hydre mâle α Phénix (Xairalraurak) α Cassiopée (Schedir) 3 Baleine (Biphda) γ Cassiopée (Schedir) 3 Andromède (Mirach) δ Cassiopée (Rukhah) α P. Ourse (Polaire) [d] α Eridan (Achernar) β Bélier (Sharatan) α Hydre mâle γ Androm. (Alamak) [t] α Bélier (Ilamal) δ Triangle δ Eridan (Acamar) α Baleine (Menkar) γ Persée (Algol) [d] α Persée (Mirak) δ Persée γ Taureau (Alcone) ζ Persée γ Hydre mâle ε Persée γ Eridan (Iaurac) α Taureau (Aldébaran) α Cocher (Altawabi) ε Cocher (Altawabi)	F 5 B2 C K K K K K K K K K K K K K K K K K K	2, 4, 2, 9, 2, 9, 2, 4, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 3, 1, 1, 3, 0, 3, 1, 1, 1, 2, 9, 3, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2,	0, 28 0, 17 0, 28 0, 33 0, 30 0, 28 0, 36 1, 58 0, 21 0, 16 0, 33 0, 33 0, 14 0, 16 0, 19 0, 14 0, 16 0, 14 0, 16 0, 14 0, 16 0, 14 0, 16 0, 14 0, 16 0, 14 0, 16 0, 14 0, 16 0, 14 0, 16 0, 11 0, 16	0 3 4 0 0 8 1 0 2 1 1 0 2 1 1 0 2 1 1 0 2 1 1 1 0 2 1 1 1 0 2 1 1 1 0 2 1 1 1 1	475 35 53 53 53 53 53 53 53 53 53 53 53 53	58 1 7 7 2 5 6 8 6 5 5 9 8 5 7 2 6 2 1 3 3 4 4 4 3 3 6 4 9 7 3 1 4 4 9 3 3 4 4 4 3 3 4 4 4 3 3 4 4 4 3 3 4 4 4 3 3 4 4 4 3 3 4 4 4 4 3 3 4 4 4 4 3 3 4 4 4 4 4 3 4	3914572848691204249496209705533449620970553344962097055334496209705559141	532253 52522113 323/41111

⁽¹⁾ Variable M = 2,3, m = 3,5; éclat M = 0,30, m = 0,10.

NOM	SPECTRE	GRANDEUR	ÉCLAT	ASC.DROITE (temps sidéral)	DÉCLINAISON
Cocher (la Chèvre) [d]. Orion (Rigel). Orion (Rellatrix) Taureau (El Nath). Lièvre (Nihal). Orion (Mintakah) [d]. Lièvre (Arneb). Orion (Alnitam). Orion (Alnitam). Orion (Alnitam). Orion (Alnitak). Colombe (Phad) Orion (Saiph). Colombe (Phad) Orion (Setelgeure). Cocher (Menkalinan) [d] Cocher. Gr. Chien (Furud). Gemeaux (Tejat post.). Gr. Chien (Murzim). Navire (Ganopas). Gémeaux (Mehsuta). Orion (Sirius) [d]. Navire. Gr. Chien (Sirius) [d]. Navire. Gr. Chien (Murzim). Navire (Gr. Chien (Matara). Gr. Chien (Mehsuta). Gr. Chien (Mehsuta). Gr. Chien (Matara). Gr. Chien (Matara). Gr. Chien (Mehsuta). Gr. Chien (Mehsuta). Gr. Chien (Matara). Gr. Chien (Matara). Gr. Chien (Mesen). Navire. Gr. Chien (Mesen). Navire. Gr. Chien (Mudra).	K2 B8 P B8 B B B B B B B B B B B B B B B B	1,8 3.0 2,5 2,7 3,0 1,7 3,0 1,9 2,7 2,2 3,1 0.0 2,1 2,7 3,2 3,2	0, 21 0, 33 0, 14 1, 10 0, 36 0, 21 1, 10 0, 36 0, 21 0, 13 0, 40 6, 31 1, 13 1,	5 53 36 6 16 54 6 17 35 6 18 47 6 21 56 6 32 34 6 38 27 6 41 14 6 47 48 6 59 18 7 14 0 7 14 0 7 14 0 7 22 20	45° 54′ 30° B 8 18 14 A 6 16 11 B 28 31 59 B 20 49 47 A 0 21 52 A 17 53 7 A 17 53 7 A 1 15 29 A 21 5 20 B 34 7 16 A 9 42 2 A 35 48 5 A 7 23 28 B 44 56 22 B 37 12, 26 B 30 1 25 A 7 23 28 B 44 56 22 B 37 12, 26 B 30 1 25 A 1 59 21 A 3 48 5 A 7 23 28 B 44 56 35 A 50 30 31 A 22 33 36 B 17 54 40 A 56 28 33 B 43 7 3 A 26 13 5 5 A 50 30 31 A 28 51 I A 28 51 I A 28 51 I A 28 51 I A 29 7 14 A 28 10 B 36 56 15 A 29 7 14 A 28 10 B 37 7 15 A

NOM	SPECTRE		ÉCLAT	ASC.DROITE (temps sidéral)	DÉCLINAIS		
α, Gémeaux (Caster) [d]. α P. Chien (Procyon) [d]. 3 Gémeaux (Pollux). 5 Navire (Suhelbadar). 9 Navire (Suhelbadar). 9 Navire (Alsuhail al Mulhif). 5 Navire (Alsuhail al Mulhif). 5 Navire (Alsuhail al Mulhif). 6 Navire (Marc (Alsuhail al Warn). 3 Navire (Miaplacidus). 1 Navire (Miaplacidus). 2 Navire (Markeb). 2 Hydre (Alphard). 5 Lion. 1 Navire (Markeb). 2 Lion (Alghiba) [d]. 1 Gr. Ourse (Tania austr.). 6 Navire. 7 Navire (Tseen Me). 1 Navire. 2 Gr. Ourse (Mérak). 3 Gr. Ourse (Mérak). 4 Gr. Ourse (Merak). 5 Gr. Ourse (Bubbe). 1 Gr. Ourse (Ta Tsun). 6 Lion (Desnebola). 7 Gr. Ourse (Phard). 6 Centaure (Ma Wei). 6 Corbeau (Gena). 1 Variable M => 1.0. M.	A F 5 K 6 O d F 5 O a K co. A A 5 K 5 A F B 3 K 2 G p F B 8 K K 5 A K K 5 A K K 5 A K K 6 A 2 A B 3 K K 6 B 3 K B 3 K B 5 B 8	1,7 2,0 3.1 2,3 1,7 2,2 2,6 2,2 2,6 2,2 3,1 3,0 1,3 2,3 3,2 3,0 4 2,8 2,4 2,0 2,6 2,2 2,6 6 2,2 2,2 3,1 1,7 2,2 2,6 1,7 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0	0, 83 0, 30 0, 17 0, 44 0, 30 0, 17 0, 40 0, 52 0, 40 0, 14 0, 30 0, 33 0, 13 0, 16 0, 76 0, 30 0, 13	9 12 14 9 14 42 9 19 23 13 9 23 13 9 40 48 9 44 53 10 13 3 4 10 17 2 10 39 47 10 41 30 10 58 15 11 44 31 11 43 9 11 44 31 11 49 9 11 2 3 44 12 5 3 3 4 11 44 31 11 49 9 12 3 3 4 12 5 3 3 12 10 25	39 45 24 2 477 13 554 22 48 23 43 4 554 37 669 21 569 24 11 664 39 48 24 41 56 563 55 56 13 44 56 56 2 13 48 21 56 62 13 48 21 56 13 56 13	5 2 3 1 8 5 0 6 2 2 2 5 6 3 0 2 2 2 5 5 0 0 4 3 3 1 5 1 4 5 9 0 3 5 4 4 1 1 2 3 3 7 2 9 5 5 2	

⁽¹⁾ Variable M = > 1.0, m = 7.6; éclat M = > 1.00

			1			1			-11
мом	SPECTRE	GRANDEUR	ÉGLAT	(t	DROITE emps déral)		CLIN	AISC)N
x, Croix (Acrux) c Corbeau (Algorab) Croix Corbeau (Tso Hea) Corbeau (Tso Hea) Centaure [d] Centaure [d] Croix Croix Groix Groix Groix Grourse (Alioth) Vierge (Vindemiatrix) Centaure Gr. Ourse (Mizar)[d] Centaure Gr. Ourse (Aliaid) Centaure Bouvier (Aliair) [d] Bouvier (Agena) Bouvier (Segiaus)	B1 A M b B G 5 B3 A F B1 A p A A B B B1 B3 B2 P G B1 K K F	1,0 3,1 1,6 3.0 2,9 2,4 3.0 1,5 1,8 2,8 2,1 1,2 2,6 6,8 2,8 2,8 0,8 3,0 3,0 3,0 3,0 3,0 3,0 4,0 1,0 1,0 1,0 1,0 1,0 1,0 1,0 1,0 1,0 1	1,00 0,14 0,58 0,16 0,11 0,28 0,63 0,48 0,19 0,16 0,36 0,43 0,43 0,43 0,43 0,19 0,19 0,19	(t si li	emps déral) 1 38 8 25 15 26 13 39 43 31 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36 36	626 636 636 636 638 636 638 636 637 638 638 638 638 638 638 638 638	36 36 36 38 38 37 26 26 26 27 26 27 26 27 26 27 26 27 26 26 26 26 26 26 26 26 26 26	22 12 53 13 64 9 45 14 5 14 5 14 5 14 5 14 5 14 5 14	-
7. Centaure. α Cent. (Rigil kentaras) [d]. α Loup (Mea) α Bouvier (Izar) α Balance (Kiffa australis). 3 Pet. Ourse (Kochab) γ Triangle austral. β Balance (Kiffa boréalis) γ P. Ourse (Pherkad major) γ Loup [d]	B3 p G B2 K co. A2 K5 B2 p A B8 A2 B3	2,5 2,6 2,9 2,2 2,7 3,0 2,8 3,1	2,09 0,25 0,23 0,17 0,33	1414141415	29 51 33 33 36 0 41 6 45 57 50 57 50 42 10 35 12 13 20 52 29 12	41 60 47 13 14 42 68 9 21 40	46 27 0 26 40 31 46 21 3 9	2 59 24 56 21 34 6 18 2 6	A A B A A A A A A A A A A B A A A B A A A B A A A B A A A A B A A A A B A A A A B A A A A B A A A A B A A A B A A A B A A A B A A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A A B A A B A A B A A B A A B A A B A A B A A B B A A A B B A A A B B A A B B B A A B

NOM	SPECTRE	GRANDEUR	ÉGLAT	(.DR tem idér		DÉC	LIN.	AISON
									_
Commonwo (W		. 2	0,30	. =!			0	,	/ "
α Couronne (Margarita)	A K				39	53	² 7	42	49 E
α Serpent (Γnukalhai) β Triangle austral	F		0, 19		47		63	9	25 A
π Scorpion $[d]$	Bap		0,14		53	17 28	25	5r	31 A
δ Scorpion (lelarkrau)	B		0, 25	l	55	4	22	22	9 1
β, Scorpion (Aerab) [d].	Bı		0,21		0	16	10	33	45 1
S Ophiuchus (Yed prior).	Ma		0.16		0	41	3	27	57 1
Scorpion (Precordia)	Вт	7	0.14		15	47	2.5	22	48 1
r Dragon (Shang Tsae)	G 5		0, 17	I	22	47	61	42	56 1
α Scorpion (Antarès)	Maco.	1,3	0,76		23	57	26	14	7 /
3 Hercule (Korneforos)[d]	К	2,8	0, 19	16	26	24	31	40	58 1
τ Scorpion (Alnyat)	В	2,0	0.17	16	30	20	28	1	56 4
Cophiuchus (Han)	В	2,7	0, 21	16	32	15	10	23	15 4
ζ Hercule[d]	G	3,0	0,16	16	37	56	31	45	49 5
∝ Triangle austral	K2	1,9	0,44	16	39	14	68	51	56 .
ε Scorpion (Wei)	K	2,3	0,30	16	44	24	34	7	57
ζ Autel	K 5		0, 16	1 .	51	15	55	51	2 .
η Ophiuchus (Alsabik)	Α	2,6	0, 23	17	5	16	15	36	55
ζ Dragon	B 5		0,13		8	3°	65	49	27
	A	3,2	0,13	17	11	23	24	56	37
β Autel	K 2		0, 21		17	54	55	26	48
ບ Scorpion (Lesath)	B3	2,8	0,19	1 /	24	43	37	13	32.
α Antel (theo)	B:3 p		0, 17		24	58	49	48	24
λ Scorpion (Schaula) [d]			0, 48		27	34	37	2	23
β Dragon (Rastaban)			0, 16		28	25	52	22	1
α Ophinchus (Rasalhague)			0,36	, ,	30	48	13	37	27
θ Scorpion (Sargas)			0,40		30	66	12	56	31
x Scorpion (Girtab)			0, 23	1 /	36		38	59 36	5
β Ophinchus (tebalrai)			0, 17		39		1,4	5	36
C. Scorpion	F5p		0,1		41 54	22 32	40 51	20	56
γ Dragon (Eltanin)			0,10				30	29	34
γ Sagittaire (Alnasl) γ Sagitt ^{re} (Rabah el Waridah			0,1			36	36	47	20
d' 248tre. (vanan et watteau)	110	,,,	1,,,,,	11.0	1.1	30	130	47	20
11		1	[1			1		

NOTE

SUR LE TABLEAU DES POSITIONS MOYENNES DES ÉTOILES.

Positions et grandeurs. — Les étoiles dont les positions sont fournies dans ce Tableau sont extraites du Catalogue of fundamental stars de M. Newcomb (Astronomical Papers, Vol. VIII, Part. II.).

Les grandeurs sont celles données dans ce catalogue. Le nombre 1,0 indique une étoile de première grandeur; 0,0 une étoile dont la grandeur est une fois plus grande et — 1,0 une étoile dont la grandeur est deux fois plus grande que celle de 1,0. La grandeur de Sirius étant représentée par — 1,4, cela signifie que la grandeur de x Grand Chien surpasse celle d'une étoile de première grandeur de 2,4 grandeurs.

On a indiqué par la lettre [d] les étoiles doubles, [t] les étoiles triples, et [d] les étoiles doubles spectroscopiques.

Éclat. — On admet qu'une étoile d'une certaine grandeur a un éclat 2,5 fois plus grand que celui d'une étoile immédiatement inférieure de 1,0; ainsi une étoile de la grandeur 1,8 a un éclat 2,5 fois plus grand qu'une étoile de la grandeur 2,8. On a adopté pour valeur un l'éclat d'une étoile correspondant à la 1° grandeur stellaire.

Spectre. — La notation adoptée est celle de la Revised Harvard Photometry (Ann. Astr. Obs. Harvard, Vol. L, 1908.).

C'est une abréviation de celle du IIIe Catalogue de Harvard: Spectra of Bright Southern Stars (Ann. Astr. Obs. Harvard, vol. XXVIII. 2° partie, 1901), la seconde majuscule étant supprimée pour les groupes intermédiaires: ainsi l'on écrira B5 au lieu de B5A. G5 au lieu de G5K.

Rappelons ici le sens des principales désignations de ces spectres stellaires :

co., composé de deux autres;

p., qui diffère de l'étoile type de sa classe;pec., d'une nature spéciale, hors série;

O., type Wolf et Rayet;

B., à hélium, étoiles dites d'Orion.

- A et F., à hydrogène prédominant, étoiles blanches; celles où les raies métalliques commencent à apparaître sont désignées par F;
- G et K., type solaire à raies métalliques, étoiles jaunes, K se rapportant à celles où la lumière est inégalement distribuée dans les différentes régions du spectre et où la partie la plus réfrangible commence à s'affaiblir;
- M., à bandes sombres cannelées dont l'arête est tournée vers le violet et qui sont attribuées maintenant au titane;

N., à bandes du carbone, cannelées, l'arête étant tournée vers le rouge.

On trouvera page 999, une Notice de M. A. de Gramont sur les spectres stellaires, suivie d'un Tableau de correspondance entre les classifications stellaires spectrales.

PARALLAXES STELLAIRES

On appelle parallaxe annuelle, ou plus simplement parallaxe, d'une étoile l'angle sous lequel on verrait, étant placé sur l'étoile, le demi-grand axe de l'orbite terrestre. Cet angle est excessivement petit et ne dépasse jamais quelques dixièmes de seconde d'arc. Cette extrème petitesse des parallaxes stellaires rend leur détermination très délicate et très difficile; par suite, les valeurs obtenues présentent toujours une grande incertitude.

Les parallaxes stellaires varient avec les distances des étoiles à la Terre; elles sont d'autant plus petites que ces distances sont plus grandes. La parallaxe d'une étoile permet donc d'évaluer la distance

qui nous sépare de l'astre.

Le double de la parallaxe d'une étoile représente le grand axe d'une petite ellipse, que la position apparente de l'étoile semble décrire annuellement sur la voûte céleste par suite du mouvement de la

Terre dans son orbite.

Grâce an concours de la Photographie, dont les méthodes se sont notablement perfectionnées, la détermination des parallaxes devient de plus en plus fréquente et exacte. Il a été, dès lors, jugé convenable d'indiquer toutes les parallaxes supérieures à o', 10. L'analyse des études sur lesquelles ont été fondés ces éléments permet d'admettre qu'ils correspondent à une difference angulaire réelle des rayons visuels, dirigés vers l'astre, des extrémités de l'orbite terrestre. Pour la Polaire seule, en égard au grand nombre de déterminations, on a cru devoir abaisser la limite indiquée ci-dessus.

On a autant que possible essayé d'indiquer le degré d'exactitude que comporte chacun des nombres donnés, tâche très ardue bien que chaque observateur indique l'erreur probable de son résultat. Si l'on compare, en effet, les données fournies par plusieurs auteurs pour un même astre, on constate aisément que leurs discordances dépassent souvent l'incertitude explicable par les erreurs probables

indiquées.

TABLEAU I

1 2 Centaure 2 1185 Lalande. 3 61 Cygne. 4 2 Grand Chien. 5 18600 O-A.	0,2 7,5	14 32 48	-60°2
5 18609 O-A. 6 τ Baleine. 7 Cordoba Z 5 ^h 243. 8 χ Petit Chien. 9 34 Groombridge. 10 9352 Lacaille. 11 χ Aigle. 12 21258 Lalande. 13 τ Dragon. 14 ε Indien. 15 τ Cassiopée. 17 τ 7415 O-A. 18 1618 Groombridge. 19 212 Piazzi (14 ^h). 10 μ Cassiopée. 21 μ Cassiopée. 22 Σridan. 23 χ Taureau.	8,0 3,7 8,5 0,5 7,5 0,9 8,5 5,5 4,8 3,6 4,1 9,0 6,5 5,7 5,2 4,5 9,0	10 57 53 21 2 25 6 40 44 18 41 40 1 39 25 5 7 42 7 34 4 0 12 40 22 59 25 19 45 54 11 0 31 19 32 33 21 55 43 0 43 3 18 0 24 17 37 0 10 5 15 14 51 37 1 1 37 4 10 40 11 14 50 4 30 11	+36 31 +38 11 -16 3 +59 21 -16 3 +59 21 +44 5 -36 2 +8 3 -44 4 +69 2 +69 2 +57 1 +2 2 +68 2 +49 5 +54 2 +49 5 +54 2 +66

⁽¹⁾ Mouvement propre annuel résultant de la combinaison des mt (2) Temps, exprimé en années, mis par la lumière pour pareouri Distance en millions du demi-diamètre de l'orbite terrestre.

RALLAXES STELLAIRES

(1)	PARALLAXE et incertitude	DISTANCE MOYENNE à la terre		T (2)	Nos
67 26 24 32 28 33 71 15 36 33 37 15 5 5 5 5 7 7 7 5 7 7 7 5 9 9	0,75 ±0,01 0,48 ±0,02 0,37 ±0,02 0,37 ±0,01 0,35 0,31 0,31 0,30 ±0,02 0,29 0,28 ±0,02 0,23 ±0,02 0,22 ±0,02 0,21 ±0,03 0,20 ±0,03 0,20 ±0,02 0,17 ±0,03 0,17 ±0,02 0,15 ±0,02 0,15 ±0,02	0,28 0,43 0,56 0,56 0,59 0,67 0,69 0,71 0,74 0,90 0,94 0,94 0,98 1,03 1,03 1,03 1,21 1,21 1,21 1,21 1,37	41,1 64,2 83,3 83,3 88,1 99,5 99,5 102,8 106,8 106,1 134,1 140,2 140,2 140,2 140,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2 154,2	ans 4,35 6,79 8,81 8,81 9,31 10,51 10,51 10,86 11,24 11,17 14,17 14,17 14,17 14,81 15,52 16,29 16,29 16,29 16,29 19,17 19,17 19,17 19,17 19,17	1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24
-	1	l	<u> </u>		

propres annuels en ascension droite et en déclinaison.

ice de l'étoile a la Terre.

listance en trillions de kilomètres.

TABLEAU DES PARALLA

Z ₀₈	NOM de l'étoile	GRANDEUR	ASCENSION droite 1900,0	DECI NAIS 1900
25 26 27 28 29 30 31 32 33 34 35 36 37	1516 Σ. e Éridan β Hydre måle 322 Weisse (17 ^h). 54 Poissons 3077 Br. α Cocher α Lyre: β Chevelure β Cassiopée α Poisson austral ζ Toucan 1830 Groombridge Polaire	7,5 4,3 2,9 7,5 5,6 0,2 0,1 4,3 2,4 1,3 4,3 6,4 2,1	h m s 11 8 39 3 15 56 0 20 30 17 20 47 0 34 9 23 8 28 5 9 18 18 33 33 13 7 12 0 3 50 22 52 8 0 14 52 11 47 33 1 22 13	$+74^{\circ}$ -43 -77 $+20$ $+56$ $+45$ $+38$ $+28$ -30 -65 $+38$ $+88$

⁽¹⁾ Mouvement propre annuel résultant de la combinaison des

⁽²⁾ Temps, exprime en années, mis par la lumière pour parce.

* Distance en millions du demi-diamètre de l'orbite terrestre.

ELLAIRES (suite)

(1)	PARALLAXE	DISTANCE à la		T (2)	N°s
	et incertitude	1.	li*		
7.,	7 _ 7			ans	25
544	0,15 ±0,02	1,37	205,6	21,73	25
,17	0,14 ±0,02	1,47	220,3	23,28	26
,25	0,13	1,59	237,2	25,07	27
,34	0,13	1,59	237,2	25,07	28
,56	0,12	1,72	257,0	27,16	29
,67	0,12 ±0,03	1,72	257,0	27,16	30
,44	0,12 ±0,02	1,72	257,0	27,16	31
,35	0,12 ±0,02	1,72	257.0	27,16	32
,18	0,11	1,88	280,3	29,63	33
,56	0,10 ±0,03	2,01	308,4	32,59	34
,37	0,10 ±0,03	2,01	308,4	32,59	35
,29	0,10 ±0,03	2,01	308,4	32,59	36
,03	0,10 ±0,02	2,01	308,4	32,59	37
,04	0,07 ±0,02	2.95	440,5	46,55	38
	1			1	

ls propres annuels en ascension droite et en déclinaison. unce de l'étoile à la Terre.

Distance en trillions de kilomètres.

ÉTOILES DOUBLES

MOM	ASCENS. DROITE 1900,0	DECLI- NAISON 190,0	GRANDEUR des composantes	PÉRIODE	DEMI- GRAN AXE
Σ.3062	h m 0 1,0 0 3,8 0 11,5 0 32,2 0 43,3 0 49,3 0 49,6 1 36,0 1 50,7 1 57,8 2 7,6 4 10,8 4 14,2 4 17,1 4 45,7 6 30,2 6 37,4 6 40,8	+57 53 +79 10 +35 56 -25 19 +3 37 +57 17 +18 39 +23 5 -56 42 + 1 21 +41 51 +47 16 +37 56 +0 22 -7 49 +16 17 +14 49 +10 54 +8 22 +59 33 -16 35	6,9—8,0 6,3—6,6 7,4—8,1 6,3—6,4 7,4—9,5 4,0—7,6 6,2—6,8 6,0—6,1 7,2—7,2 5,0—6,2 6,7—7,6 5,6—6,4 8,0—8,0 9,2—10,9 7,0—8,8 7,0—9,0 7,0—6,8 6,5—9,0 5,2—6,1 -1,4—10,0	105 166 135 24 183 328 136 137 302 408 55 123 28 224 180 98 16 190 86 486 49	1,37,51 0,553 0,666 0,968 1,97,0 0,35 0,90 0,20 1,97,0 0,20 1,97,0 0,20 1,97,0 0,20 1,97,0 0,50 1,97,0 0,50 1,97,0 0,50 0,50 0,50 0,50 0,50 0,50 0,90 0,9
Castor Procyon 9 Navire ζ Écrevisse Σ 1216 ε Hydre Σ 3121	8 6,5 8 16,3	+ 5 29 -13 38 +17 57 - 1 17 + 6 47	2,7—3,7 0,5—13,5 5,7—6,3 5,5—6,2 7,5—8,0 4,0—6,0 7,2—7,5	59 175	5,7 ¹ 5,8 0,6 0,8 ¹ 0,6 0,2 0,6
ω Lion	9 23,1		6,2-7,0 $5,0-5,6$		0,8

ÉTOILES DOUBLES (suite)

NOM	ASCENS. DROITE	DÉCLI- NAISON 1900,0	GRANDEUR des composantes	PÉRIODE	DEMI- GRAND AXE
8 Sextant. 0. Σ. 215. γ Lion. 0. Σ. 224 ξ Grande Ourse. t Lion. 0. Σ. 234 0. Σ. 235. 68 Chevelure. γ Centaure. γ Vierge. 35 Chevelure. 42 Chevelure. 0. Σ. 269. Σ. 1757. 25 Chiens de chasse. β 612. Σ. 1785. Σ. 1819. α Centaure. Σ. 1879. 0. Σ. 285. ξ Bouvier. 44 i Bouvier. η Couronne boréale	h m 9 47,5 10 10,8 10 14,5 10 34,5 11 128,7 11 25,4 11 26,7 12 19,4 12 36,0 12 36,0 12 38,3 13 28,3 13 29,2 13 33,0 14 32,8 14 41,7 14 41,7 14 41,7 15 0,5	-7 38 +18 14 +20 21 +9 22 +32 6 +41 50 +61 38 +26 8 -48 25 -0 54 +21 47 +35 25 +0 12 +36 48 +11 15 +27 29 +3 36 -60 25 +10 4 +42 48 3 +48 3 +48 3		948 407 224 60 66 189 88 194 228 26 48 277 184 199 340 81 238 98 148	0,52 0,73 1,98 1,98 0,52 2,51 2,49 0,35 0,83 0,71 1,00 0,36 2,05 1,70 0,36 2,05 1,46 17,71 1,06 0,34 4,99 0,89
μ ₂ Bouvier	15 20,7	+37 42	6,7-7,3	276	1,48
γ Loup 0.Σ.298 γ Couronne boréale	15 32,5	+40 8	$\begin{bmatrix} 3,7-3,9 \\ 7,0-7,3 \\ 4,2-7,0 \end{bmatrix}$	52	0,80 0,74
ξ Scorpion Couronne boréale	15 58,9	-11 6	5,0-5,2	44	0,70

ÉTOILES DOUBLES (suite et fin)

NOM	ъı	CENS. ROLFE 900,0	DÉCI NAIS 1900	θN	GRANDEUR des composantes	PÉRIODE	DEMI- GRAN AXE
	1	n m				ans	
Σ.2026	16	11,1	+ 7	37	8,6-9,1	522	2,80
λ Ophiuchus		25,9			4,0- 6,1	234	1,53
ζ Hercule		37,5			3,1-6,5	35	1,35
Δ.15		40,8			8,4-8,7	109	1,24
167 Hercule		47.9					1,00
μ Dragon		3,3			5,9-6,0	648	3,38
β 416	17		-34		6,0 8,0		
Σ 2173	17	25,2		50	6,0-6,4		
μ, Hercule BC		42,5		47	10,0-10,1	1 '	
τ Ophiuchus		57,6		11	5,0-5,7		1,25
70 Ophinchus		0,4		31	4, 1 - 6, 1		4,55
99 Hercule	81		+30		6,0-11,7		1,28
ζ Sagittaire		56,2			3,4-3,6		0,56
γ Couronne australe		59.7			5,1-5,1		
Σ.2525		22,5		7	8,0-8,2		1,41
δ Cygne		41.0			3,0-7,9		2,30
Ο.Σ.387		46.9		4	7,2-8,2		0.0
Ο.Σ.400	20	6.9			7,2-8,2		
β Dauphin		32,0			4,6-5,0		
λ Cygne		43.5			5,0-6,3		
4 Versean		46.1		0	6, 9 - 8, 1		0,73
61 Cygne		2,4		15	5,5-6,3		
δ Petit Cheval		9,6		36	4,5- 5,0		
7 Cygne			+37	37	3,9-10,0		1,16
z Pegase	21	40,1	+25	11	4.8 - 5.3		0,20
ζ Verseau	22	23,7	- 0	32	4.0 - 4,1	1578	
37 Pégase			+ 3	55	5,8- 7,2		
π Céphće				51	5,2-7,0	198	1,10
85 Pégase				33	5,8-11,0	26	
1					,		

ÉTOILES DOUBLES SPECTROSCOPIQUES

On désigne, sons ce nom, les étoiles qui paraissent simples, même observées avec les instruments les plus puissants, mais dont la vitesse radiale est variable. On sait que la vitesse radiale d'un astre est celle de son déplacement suivant le sens du rayon visuel.

C'est l'application du principe Doppler-Fizeau (1), à l'étude des photographies des spectres stellaires, qui a conduit à la connaissance de ce nouveau

groupe d'étoiles doubles.

La première étoile double spectroscopique, \$\zeta\text{Grande Ourse}, a été découverte par M. Pickering en 1889. L'étude des clichés photographiques montrait, en effet, que cette étoile était réellement composée de deux astres ayant à peu près le même éclat et gravitant rapidement autour de leur centre de gravité commun.

Le second astre découvert dans le groupe des étoiles doubles spectroscopiques est Algol (3 Persée). L'étude du spectre de cette étoile montra à M. Vogel qu'elle possédait un compagnon, relativement sombre. Dans sou mouvement, le satellite obscur paraît, pour un observateur placé sur la Terre, occulter partiellement l'étoile brillante.

Depuis lors, le nombre des étoiles doubles spectroscopiques a considérablement augmenté, et,

actuellement, il dépasse 140.

Le Tableau suivant renferme les étoiles de ce groupe dont la période paraît le mieux déterminée.

⁽¹⁾ Voir, dans l'Annuaire 1891, la Notice de M. Cornu, sur la méthode Doppler-Fizeau.

ÉTOILES DOUBLES SPECTROSCOPIQUES

ASCENS.		DÉCLI-	GRAN	DEUR	PÉRIODE en
NOM					jours
	1900,0	1900,0	Visuelle	Photogr.	lours
∡Andromède.	h m	+28°33′	2,1	2,8	100
z Petite Ourse		+88 46		4,4	3,97
γ Phénix	1 24,0	-43 50	3,5		190
3 Persée (Algol)	3 1,6	+40 34	2,3-3,5		2,87
o Persée	3 38.0	+31 59	3,9	4,4	4,39
λ Taureau	3 55,2	+12 13	3,4-4,2		3,91
α Cocher	5 9,3	+45 54	0,1		104.02
η Orion	5 19,4	- 2 29	3,4	3,9	7,99
& Orion	5 26,9	- 0 23	2,3	Variab.	5,73
3 Cocher	5 52,2	+41 57	2,0	3,5	3,96
ζ Gémeaux	6 58,2	+20 43	3,7-4,5		10,15
α ₁ Gémeaux	' '	+32 6	'		2,93
🙎 Gémeaux		+32 6			9,22
V Poupe	1 '	-48 58		1	1,45
o Lion	9 35,8	+10 21	3,8	4,3	14,5
ζ Gdo Ourse	13 19,9	+55 27	2,5		20,54
α Vierge	13 19.9	-10 38	1,1	2,4	4,0
ζ Centaure					8,02
α Centaure	1 .	1		1	81,18
δ Balance					2,33
ε Balance		,	•	4,8	(1)
π Scorpion				3,5	1,57
3 Scorpion	15 59,6	1-19 32	2+9	3,0	(²)

⁽¹⁾ La période est plus grande que 90 jours.

⁽²⁾ Valeur approchée de la période = 6^j, 88.

ÉTOILES DOUBLES SPECTROSCOPIQUES (suite)

	ASCENS.	DÉCL1-	GRAN	DEUR	PÉR10DE
NOM	droite	NAISON			en
	1900, 0	1900, 0	Visuelle	Photogr.	jours
0.0	h m	0° - 1	,	10	2
θ Dragon	1			4,8	3,07
β Hercule				4,2	410.58
μ, Scorpion	16 45,1	-37 53	3,1		1,45
λ Scorpion	17 26,8	-37 2	1,4		(1)
X Sagittaire	17 41,3	-27 48	4,4-5.4		7,01
W Sagittaire.	17 58,6	-29 35	4,3-5,1		7,59
Y Sagittaire					5,77
y Dragon	18 22,8	+72 42	3,7	4,2	281,8
β Lyre	18 46,3	+33 15	3,4-4,5		12.91
A Paon	18 46,6	-67 21	3,8-5,2		9,09
τ, Aigle	19 47,4	+ 0 45	3,7-4,5		7,18
S Flèche	19 51,5	+16 22	5,5-6,1		8,38
θ Aigle	20 6,2	- 1 7	3,3	3,6	(2)
3 Capricorne.	20 15,4	15 5	3,3	4,2	1200
T P. Renard .	20 47,2	+2752	5,5-6.2		4,44
3 Céphée	21 27,4	+70 7	3,4	3,8	(3)
z Pegase				5,0	(1)
ı Pégase	22 2,3	+21 51	4,0	4,4	10,21
8 Céphée	22 25,4	+57 54	3,7-4,6		5,37
r Pégase	22 38,3	+29 42	3,0	4,2	818,0
λAndromède.	23 32,6	+45 56	3,9	5,0	20,5

⁽¹⁾ Valeur approchée de la période = 5^j, 6.

⁽²⁾ Valeur approchée de la période = 17 jours.

⁽³⁾ La période est de quelques jours.

⁽⁴⁾ Valeur approchée de la période = 6 jours.

MOUVEMENTS PROPRES DES ÉTOILES

I. - Positions moyennes

Ce tableau renferme les étoiles dont le mouvement propre résultant est supérieur à 0,66.

N°5	ASCENSION droite 1900, 0	DÉCLI- NAISON 1900, 0	N°s	ASCENSION droite 1900, 0	DÉCLI- NAISON 1900, 0
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 3 14 4 15 6 17 18 19 0 21 22 3 4 4 2 2 6 2 2 7 2 2 8 3 0 3 1 3 2 2 2 4 4 3 2 2 6 6 2 7 8 2 9 3 0 1 3 2 2 2 4 4 3 2 2 6 6 2 7 8 2 9 3 0 1 3 2 2 2 4 4 3 2 2 6 6 2 7 8 2 9 6 3 1 3 2 2 2 4 4 3 2 2 6 6 2 7 8 2 9 6 3 1 3 2 2 2 4 4 3 2 2 6 6 2 7 8 2 9 6 3 1 3 2 2 2 4 4 3 2 2 6 6 7 8 2 9 8 2 9 8	h m 0 0,4 0 12,7 0 14,9 0 19,3 0 20,5 0 32,2 0 34,0 0 35,5 0 43,0 0 43,1 1 16,0 1 10,7 1 134,2 1 35,7 1 34,4 1 35,7 1 34,4 1 35,7 1 34,4 1 52,1 2 9,5 2 10,9 2 30,6 2 55,2 3 15,6 3 15,6 3 15,6	+45° 16' +43° 27 -65° 28' -27° 35 -27° 35 -25° 19 +2° 35° 439° 29 -24° 21 +57° 44° 46° 25° +42° 7 -16° 25° 45° 45° 45° 45° 45° 45° 45° 45° 45° 4	33 34 35 36 37 38 39 40 41 42 43 44 45 46 47 48 49 50 51 55 56 57 58 59 60 61 62 63 64	*** 100, 1	-62 53' -5 42 -9 448 -3 3 32 -10 6 441 9 9 435 44 5 41

I. — Positions moyennes (suite)

N _{os}	ASCENSION droite 1900, 0	DÉCLI- NAISON 1900, 0	Nos	ASCENSION droite 1900, 0	DÉCLI- NAISON 1900, 0
65 66 67 68 69 70 71 72 73	8 13,6 8 28,9 8 38,6 8 46,0 9 7,6 9 26,2 9 29,7 9 37,1 9 43,5	-12 18 -31 11 +42 3 +71 11 +53 7 +53 7 +52 8 +36 16 +43 10	101 102 103 104 105 106 107 108	h m 12 17,0 12 24,6 12 29,0 12 33,5 12 38,4 12 14,6 12 47,9 12 53,9 13 3,8	$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
74 75 76 77 78 79 80 81 82 83 84 85 86 87	9 43,5 9 46,2 9 55,2 10 5,2 10 15,7 10 21,9 10 31,6 10 57,9 11 5,9 11 12,8 11 13,2 11 14,8 11 13,2	+14 14 -11 49, +32 25 +49 58 +49 19 -11 42 +36 38 +44 2 +6 59 +32 6 -431 +66 23 +3 33	110 111 112 113 114 115 116 117 118 119 120 121 122	13 11,9 13 13,2 13 14,9 13 25,1 13 26,6 13 40,7 13 45,8 14 0,8 14 11,1 14 12.0 14 21,1 14 21,1 14 31,7	+17 33 -17 43 +35 39 - 8 43 - 1 49 +18 20 +15 26 -23 53 -35 53 +19 42 -58 54 +24 6 -11 53
88 89 90 91 92 93 94 95 96 97 98 99 100	11 21,7 11 23,3 11 29,6 11 33,5 11 40,3 11 41,7 11 45,5 11 47,2 11 53,0 11 57,4 12 10,0 12 17,4	+ 3 33 + 8 6 -32 18 +45 40 +48 14 -39 57 + 2 26 -27 8 +43 39 - 2 32 - 9 44 +25 44	124 125 126 127 128 129 130 131 132 133 134 135 136	14 32,8 14 32,8 14 41,7 14 46,0 14 49,3 14 51,6 14 52,3 14 54,1 15 3,1 15 4,7 15 8,2	$\begin{array}{c} -60\ 25 \\ -60\ 25 \\ -60\ 25 \\ +16\ 57 \\ -23\ 53 \\ +23\ 45 \\ -20\ 58 \\ -20\ 58 \\ -20\ 58 \\ -21\ 36 \\ +25\ 18 \\ -15\ 59 \\ -15\ 54 \\ +19\ 39 \\ \end{array}$

I. — Positions moyennes (suite)

N ^{os}	ASCENSION droite 1900,0	DÉCLI- NAISON 1900, 0	Nos	ASCENSION droile 1900, 0	DÉCLI- NAISON 1900, 0
137 138 139 140 141 142 143 144 145 146 147 148 149 150 151 152 153 154 155 156 167 162 163 164 165 165 167 168 169 170 171	15 8,8 15 37,7 15 49,2 15 54,5 15 54,5 15 54,7 15 59,9 16 47,9 16 59,8 17 9,0 17 19,1 17 16,98 17 19,1 17 12,1 17 16,98 17 34,3 17 37,05 18 16,8 18 41,7 18 53,1 19 20,2 19 32,5 19 55,6 19 58,9	$\begin{array}{c} -6 & 58 \\ -10 & 58 \\ -10 & 44 \\ +26 & 14 \\ +28 & 14 \\ +28 & 14 \\ +28 & 14 \\ -34 & 11 \\ -34 & 33 \\ -46 & 47 \\ -34 & 53 \\ -34 & 51 \\ -26 & 24 \\ -34 & 53 \\ -26 & 24 \\ -34 & 53 \\ -26 & 24 \\ -34 & 53 \\ -26 & 24 \\ -34 & 53 \\ -26 & 24 \\ -34 & 53 \\ -26 & 24 \\ -34 & 37 \\ -26 & 24 \\ -34 & 37 \\ -26 & 24 \\ -34 & 37 \\ -26 & 24 \\ -37 & 31 \\ -47 & 27 \\ -28 & 31 \\ -47 & 27 \\ -28 & 31 \\ -47 & 27 \\ -28 & 31 \\ -47 & 27 \\ -28 & 32 \\ -67 &$	172 173 174 175 176 177 178 179 180 181 182 183 184 185 186 187 191 192 193 194 195 196 197 198 199 200 201 202 203 206	b m 19 59,5 19 59,5 19 59,7 20 4,6 20 17,7 20 34,5 20 43,2 20 51,0 20 52,4 21 2,4 21 10,4 21 14,6 21 14,6 21 14,6 21 14,6 21 12,2 22 24,5 22 21,7 22 21,7 23 31,0 23 31,0 23 31,0 23 31,0 23 31,0 23 31,0 23 31,0 23 59,5 23 59,6	$\begin{array}{c} +29 \\ 38 \\ +23 \\ 36 \\ 21 \\ 40 \\ 437 \\ +61 \\ 442 \\ 23 \\ +38 \\ 15 \\ +38 \\ 15 \\ +38 \\ 15 \\ -61 \\ 442 \\ 26 \\ 46 \\ -39 \\ 15 \\ -65 \\ 46 \\ -39 \\ 15 \\ -61 \\ 42 \\ -26 \\ 45 \\ -39 \\ 15 \\ -61 \\ 42 \\ -26 \\ 45 \\ -37 \\ 14 \\ 22 \\ 42 \\ -73 \\ 15 \\ -24 \\ 27 \\ 37 \\ -14 \\ 27 \\ -23 \\ 37 \\ -37 \\ -42 \\ -37 \\ -$

II. - Mouvements et direction

	EUR	MOUVI	ANNUELS		s	.us
NOMS	GRANDEUR	ÆR	D	Résul- tant	Direc- tion	AUTEURS
243 Cordoba Z (5h) 1830 Groombridge 9352 Lacaille 32416 Cordoba 61, Cygne 61, Cygne 21185 Lalande 2 Eridan 166 Weisse (4h) 10, Cassiopée 11702 A. Oe. W 11703 A. Oe. W 11703 A. Oe. W 11703 A. Oe. W 11704 A. Oe. W 11704 A. Oe. W 11705 A. Oe. W 11705 A. Oe. W 11705 A. Oe. W 11705 A. Oe. W 11706 Lacaille 11677 A. Oe 1248 Lalande 128 H. Baleine 128 H. Ba	7,3 4,4 9,1 8,1 6,5 6,5 7,8 0,3 8,9 2,9 8,7 8,5 5,6	+0,341 +0,562 +0,481 +0,350 +0,350 +0,350 +0,479 -0,140 -0,148 +0,391 -0,066 -0,485 -0,279 +0,281 -0,505 +0,280 +0,190 +0,281 -0,505 +0,281 -0,505 +0,281 -0,505 +0,281 -0,505 +0,281 +0,391 +0,391 +0,391 +0,391 +0,391 +0,391 +0,491 +0	-3, 43 -1,55 -3,58 +0,73 +0,73 +0,76 +0,22 +0,41 +1,46 -1,46 -1,46 -1,46 -1,30 -	$\begin{array}{c} 7, 38, 99, 96, 24, 24, 24, 24, 24, 24, 24, 24, 24, 24$	82	(2) (3) (5) (2) (3) (5) (5) (2) (3) (5) (5) (5)
Kanteyn (2) Yawcaml		3) Porter	(a) Romb			

Kapteyn. (2) Newcomb. (3) Porter. (4) Romberg. Kustner et Porter. (6) Radeliffe III. (7) Stone.

80	•	EUR	Mouv	EMENTS I		ES	35
NUMÈROS	NOMS	GRANDEUR	Æ	D	Résul- tant	Direc- tion	AUTURS
130 129 75 61 20 115 169 60 70 69 147 171 174 115 31 119 33 111 150 31 31 17 68 89 80 80 80 80 80 80 80 80 80 80 80 80 80	27173 Lalande 954 Weisse (9h) 15290 Lalande 7 Baleine 4999 Berlin A 7 Dragon 2957 Lacaille 1458 Fédorenko 1457 Fédorenko 30694 Lalande 6 Paon 8362 Lacaille 4887 Lacaille 61 Vierge 31055 Lalande 5 Indien 1618 Groombridge 4nonyme 5 Réticule 2 Réticule 2 Réticule 2 Réticule 27744 Lalande	5,9 6,0 9,3 8,2 3,7 8,5 6,1 8,6 8,6 7,0 3,5 5,1 4,9 7,5 6,8 9,2 6,0	** +0,074 +0,069 +0,082 +0,056 -0,120 -0,120 +0,104 -0,017 -0,174 -0,050 +0,192 +0,133 -0,075 -0,065 +0,124 +0,287 -0,141 +0,189 +0.189	-1,79 -1,77 -1,77 -1,78 -1,82 +0,86 -1,88 -1,75 +1,70 -0,62 -1,47 -1,13 -1,55 +0,38 -1,07 -1,13 +0,62 -0,71 -1,42 +0,64 -0,51	2,07 2,02 1,97 1,93 1,93 1,71 1,70 1,68 1,61 1,61 1,47 1,47 1,47 1,47 1,47 1,47 1,47 1,4	150 151 142 158 296 163 353 248 205 164 245 211 65 211 65 248 225 248 245	(1) (2) (3) (3) (3) (4) (3) (3) (3) (4) (5) (5) (5) (5) (5) (5) (6) (7) (7) (7) (7) (7) (7) (7) (7) (7) (7
173 122 6 38 12 156 203 56 66 140 28	38383 Lalande 5073 Berlin B. 82 B. Baleine 6888 Lalande 1299 Lalande 322 Weisse (17h). 46650 Lalande Sirius	7,0 9 5,6 8,2 5,7 8,0 8,7 -1,4 6,5 3,9 4,2	-0,076 +0,039 +0,100 +0,051 +0,048 -0,041 +0,063 -0,087 +0,021 +0,133	-0,90 -1,11 0,00 -1,23 -1,13 -1,19 -0,95 -1,21 +0,71 -1,29	1,38 1,37 1,36 1,36 1,34 1,34 1,32 1,32	229 144 90 155 148 207 135 204 303 167	

⁽¹⁾ Newcomb. (2) Radcliffe III. (3) Porter. (4) Kustner et Porter. (5) Auwers. (6) Wolf.

0.8		EUR	MOUVE	EMENTS I		ES	RS
NUMEROS	NOMS	GRANDEUR	Æ	D	Résul- tant	Direc- tion	AUTEURS
59	17415 A. Oe	9,1	-0,073	_τ", 25	1,31	198	(r)
97	175 Weisse (23h).	8,2		-1,21	1,30	201	(2)
48	906 Weisse (16h).	8,8	-o,o63	-0.89	1,29	226	(2)
04	85 Pégase	9,0	+0,063	-0.96	1,28	139	(2)
96	4955 Lacaille	7,0	-0,083	-0,62	1,27	241	(1)
52	A' Ophiuchus	4,7	-0,037	-1,17	1,27	203	(3)
44	1189 Weisse (4h).	6,3	+0.038	-1,12	1,26	153	(1)
70	8267 Lacaille	6,6		-0.67	1,26	122	(2)
11	η Cassiopée	3,6		-0.48	1,25	115	(3)
59	Procyon	0,5	-0.047	-1,04	1,25	214	(3)
53	2179 Bradley	7,6		-1,13	1.24	204	(3)
65	18180 Munich 1	9,3		-1,21	1,23	191	(2)
52	6886 Cordoba	s	-0.066	+1,14	1,20	344	(6)
13	3632 B. D. (- 7°).	9,5		-0,40	1,20	251	(5)
38	28607 Lalande	7,0	1 / 4%	-o,3o	1.20	256	(2)
75	16089 A. Oe. W).	8.2		-1,09	1,20	155	(2)
.57	6369 Berlin A	9,2		+0.78	1,18	311	(4)
62	15565 Lalande	7,5		-1,16	1,17	188	(1)
. 25	1	5,1		-0,23	1,16	101	(1)
54		7,5		-0,16	1.16	- 98	(2)
61	70 Ophiuchus	4,1		-1,12	1,15	167	(3)
51	352π Table	6	+0.077	+1,10	1.12	10	(2)
78		6,8			1,10	209	(2)
71		3,2		-0.54	1.09	240	(3)
31		7,7		+0,49		297	(1)
90		6,5		+0.84	1,08	321	(2)
55		5,1			1,06	174	(3)
104		9,3		+0,39		292	(7)
151		8,0		-0,08	1,03	266	(7)
188		9,1			1,03	105	(2)
65		6,3			1,02	165	(x)
127		7,5			1,02	244	(2)
10			+0,130		1,00	64	(2)
99			+0,003		1,00	1 1 1	(x)
24	95 Weisse (2h)	8,3	+0,065	-0,07	0,98	94	(r)
(I)	Kustner et Porler. (2)	Port	er. (3) No	wcomb.			

⁽¹⁾ Kustner et Porler. (2) Porter. (3) Newcomb. (4) Battern I. (5) Wolf. (6) A. N. 4055. (7) Kapteyr.

s		E E	MOUV	EMENTS I		ES	
NUMEROS	NOMS	GRANDEUR	Æ	D	Résul- tant	Direc- tion	T. C. C. C.
35 83 123 167 194 112 1133 190 21 158 182 114 164 79 112 144 162 29 48 107 108 116 107 108 117 108 109 118 118 118 119 119 119 119 119 119 11	Anonyme 592 Mayer. b Aigle 44964 Lalande 25012 Lalande 847 Weisse (14h). Anonyme 2874 B.D. (+25°). 9061 Lacaille 941 A. Oe. W. 32322 Lalande 97 Weisse (21h). 47231 Lalande 181 Weisse (8h). 1646 Groombridge 241 Weisse (13h). 29307 Lalande 7, Serpent 5761 Lalande 10299 Lalande 23995 Lalande 24168 Lalande 24168 Lalande 24168 Lalande 39866 Lalande 9585 Lacaille	3,77 9,5 6,0 5,3 8,5 7,5 8,0 9,2 6,5 8,4 8,5 8,3 8,3 6,2 9,0 7,5 8,5 8,3 8,3 8,3 8,3 8,3 8,3 8,3 8,3 8,5 8,5 8,5 8,5 8,5 8,5 8,5 8,5 8,5 8,5			0,98 0,97 0,97 0,97 0,93 0,93 0,93 0,93 0,93 0,93 0,93 0,93	272 226 293 499 274 287 186 214 388 207 188 201 174 155 323 219 200 161 1282 85	
172 192 177 58 63	1323 Weisse (15h). 31132 Lalande 819 Weisse (23h). 38380 Lalande 43492 Lalande 7 Céphée 305 Piazzi (6h) 15950 Lalande	5,0 8 6,6 8,5 6,0 7,0 3,6 6,3	-0,060 +0,065 +0,065 +0,051 +0,057 +0,014 +0,013 -0,038	+0.85 $+0.05$ -0.52 $+0.08$ $+0.82$ -0.80	0,85 0,85 0,85 0,85 0,84 0,84 0,83	199 141 291 6 87 128 84 168 216	

⁽¹⁾ Newcomb. (2) Wolf. (3) Porter (4) Kapteyn. (5) Kustner et Porter.

50		EUR	MOUV	EMENTS ANNUEL		ES	RS
RUMEROS	Noms	GRANDEUR	Æ	D	Résul- tant	Direc- tion	AUTEURS
73 28 13	19022 Lalande 27155 Lalande c Couronne	8,0 8,5 5,7	-0.059	0,00 $-0,78$	0,81 0,81 0,81	178 270 196	(1) (2) (2)
50 7 8 16	μ Hercule 137 Piazzi (o ^h) υ Andromède	3,5 7,5 5,3	-0.024 +0.049 +0.051	$ \begin{array}{r} -0,75 \\ +0,31 \\ -0,13 \\ -0,23 \end{array} $	0,81 $0,80$ $0,80$ $0,80$	203 67 99	(3) (2) (1) (2)
4 11 8	617 Weisse (3 ^h) 19229 Lalande 5123 Lacaille 1045 Lalande	7,2 8,2 7,0 7,0	+0,023 -0,135	$ \begin{array}{c} -0,23 \\ -0,73 \\ +0,16 \\ -0,70 \end{array} $	0,80 $0,80$ $0,80$ $0,79$	107 155 281 153	(2) (2) (2)
14 0 2 7	β Vierge Anonyme 27274 Lalande γ Paon	3,7 10,7 8,3	+0,049 -0,054 -0,043 +0.016	-0.28 +0.31 -0.51 +0.78	0,79 0,79 0,79 0,79	293 230	(3) (5) (2) (3)
9	9076 Lacaille 7 Hercule 2966 Lalande	5,8 4,5 7,4	+0,047 +0,040 +0,119	-0.67 +0.63 -0.25	0,79 0,77 0,76	148 35 109	(4) (3) (x)
5 2 5 7	1866 Berlin A 11 Petit Lion 21565 Lalande 83, Lion	9,0 5,5 7,2 6,2	-0.059 +0.050	-0,47 $-0,27$ $-0,12$ $+0,19$	0,76 0,76 0,76 0,76	129 249 99 284	(5) (3) (2) (3)
8 6 6 2	832 Lion	8,0 9,2 9,0 8,5	-0.020 -0.013	+0,19 $-0,70$ $-0,74$ $-0,67$	$ \begin{array}{c} 0,76 \\ 0,76 \\ 0,76 \end{array} $	284 203 194 207	(2) (2) (2) (2)
3 8 5	8 Chiens de Chasse 8 Centaure 29437 Lalande	4,3 2,1 6,5	-0.062 -0.044 $+0.015$	+0,28 $-0,52$ $-0,72$		292 226 163	(3) (3)
8 6 7 9	γ Poissons 47207 Lalande δ Eridan	6,3	+0,050 $+0,060$ $-0,006$ -0.021	+0,11	0,75 0,75 0,74 0,73	88 82 353 204	(3) (2) (3) (2)
282	 Žiridan Weisse (12h) 	4,0	+0.072 -0,039 -0,043	$^{+0,30}_{+0,43}$	[0, 73]	66 306 238	(2) (2) (3)

i) Kustner et Porter. (2) Porter. (3) Newcomb i) Auwers. (5) Wolf.

·		UR	MOUV	EMENTS :		ES
NUMEROS	NOMS	CRANDEUR	R	D	Résul- tant	Direc-
200 84 168 144 15 30 76 78 80 9 27 53 109 136 142 9 137 109 111 117 119 119 111 117 119 119 119 11	9537 Lacaille	5.48 5.88 5.00 5.00 5.00 5.00 5.00 6.00 5.00 6.00 5.00 5	*** +0,027 -0,033 +0,103 +0,066 +0,066 +0,066 +0,061 -0,046 +0,017 -0,046 +0,016 +0,016 +0,016 +0,016 +0,016 +0,017 -0,046 +0,016 +0,017 -0,046 +0,017 -0,046 +0,017 -0,062 +0,017 +0,017 -0,062 +0,017 +0,01	-0,72 -0,59 -0,72 +0,42 +0,17 +0,14 -0,41 -0,41 -0,41 -0,45 -0,65 -0,39 -0,39 +0,31 +0,07 -0,29 +0,51 -0,41 -0,51 -0,56 -0	0,73 0,72 0,72 0,71 0,71 0,71 0,71 0,70 0,70 0,70 0,70	171 215 177 54 54 54 54 62 126 126 127 231 145 161 115 245 245 245 245 245 245 245 246 246 247 247 247 247 247 247 247 247 247 247
9 9 11 14	7 22632 Lalande 7 25484 Lalande	6,	-0,065 -0,036 -0,056	$\begin{bmatrix} -0.53 \\ -0.3 \end{bmatrix}$	0.6	215

⁽i) Porter. (2) Newcomb. (3) A. N. 5032, (4) Kuntere et Porter. (5) Nicolaief Z. (6) Kanteva

SUR LES SPECTRES STELLAIRES (1) et leur classification.

PAR M. A. DE GRAMONT.

Fraunhofer, le premier, en 1817, après avoir reconnu dans le spectre de la lumière solaire les fines raies noires auxquelles on a donne son nom, ent l'idée d'analyser de même la lumière des étoiles les plus brillantes. Il fit usage d'une lunette pourvue d'un objectif de quatre pouces, et, après y avoir adapté un prisme et réalisé ainsi le dispositif appele depuis prisme-objectif, il reconnut que Sirius et Castor fournissaient des spectres à fortes raies noires, que ceux de Capella et de Pollux présentaient des lignes fines et nombreuses comme celles du spectre solaire, et que le spectre de Betelgeuse montrait une distribution differente de ses raies. Son habilete d'observateur entrevoyait déjà les caractères qui, un demi-siècle plus tard, devaient permettre d'etablir une classification naturelle des corps célestes grace aux travaux de Kirchhoff, Secchi, Huggins, Janssen, Rutherfurd, Lockver, etc.

Quatre types principaux ont éte signalés dès 1867 par le P. Secchi; ils coincident à peu près avec les types de coloration des étoiles et forment encore la base de toute classification stellaire fondée sur l'analyse spectrale.

Classe I, — Étoiles blanches on bleues. Spectres où les raies métalliques sont rares et faibles, mais où l'absorption de celles de l'hydrogène est très

⁽⁴⁾ Cette Notice remplace celle que le regrette M. Conve avait consacrée aux Apectres des etodes, et dont quelques passages ont été conservés ici.

marquée : Vega, Sirius, Altaïr, Procyon. C'est la classe la plus nombreuse.

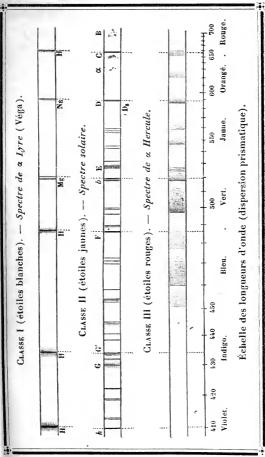
Classe II. — Étoiles jaunes. Spectres à raies fines et très nombreuses dues aux métaux, tout à fait semblables au spectre solaire : Arcturus, Aldébarau, Capella, la Polaire, α du Cygne, α de la Grande Ourse. Le Soleil doit être regardé comme une étoile de cette classe, presque aussi nombreuse que la précédente.

Classe III. — Étoiles rouges ou orangées. Spectres offrant, outre les raies métalliques, de nombreuses bandes obscures dont l'arête est tournée vers le violet et qui se dégradent insensiblement vers le rouge. On a reconnu dans ces dernières années que ces bandes étaient probablement dues aux oxydes de manganèse et au titane, et on les a rapprochées du spectre fourni par les taches solaires : Betelgeuse, Antarès, 3 Pégase.

Ctasse IV. — Étoiles de faible éclat rouge rubis. Spectres dont les bandes, disposées inversement de celles de la classe précédente et plus étendues, ont au contraire leur arête tournée vers le rouge et leur décroissance vers le violet; on est d'accord pour les attribuer au carbone. Types : 19 des Poissons, 152 de Schjellerup.

Les classes III et IV sont relativement peu nombrenses.

La planche ci-contre donne un schéma des spectres des trois premières classes de Secchi. Elle porte une échelle des longueurs d'ondes \(\lambda\) (exprimées en millionièmes de millimètre) des raies de ces spectres; cette échelle est nécessaire, parce que les dessins des spectres offrent la distribution des couleurs qu'on observe avec les prismes.



三金数者以来の をたいるこ

Le nombre croissant d'étoiles dont le spectre a été étudié dans ces dernières années, la découverte de l'hélium, et celle de la deuxième série secondaire de l'hydrogène ont rendu cette classification sommaire insuffisante; aussi donnons-nous plus loin un Tableau de correspondance entre les plus récentes classifications.

Les quelques étoiles temporaires apparues depuis l'application du spectroscope à l'Astronomie, celle de la Couronne boréale, observée par M. Huggins, et celle du Cygne par M. Cornu, ont montré des raies brillantes appartenant à l'hydrogène, au magnésium et à l'hélium, qui donne la raie D₃, près de la raie double du sodium. Ce sont précisément les raies brillantes qu'on observe le plus fréquemment sur le pourtour du disque solaire, dans la chromosphère ou dans les protubérances, soit pendant les éclipses, soit journellement par la méthode de MM. Janssen et Lockyer.

Des recherches plus récentes, spécialement celles qui ont porté sur les étoiles nouvelles du Cocher (1892), de l'Aigle (1899) et de Persée (1901), ont montré que, dans leur période décroissante surtout, les spectres des étoiles variables se rapprochent de plus en plus de ceux des nébuleuses.

Spectre de l'hydrogène stellaire.

Ce spectre, tout particulièrement important en Astronomie, paraissait constitué jusqu'ici par une seule série de raies dont font partie les quatre raies visibles bien connues (C. F. G', h), et les lignes ultra-violettes tronvées dons les étoiles par MM. Huggins, Hale et Deslandres, série représentée par la formule de Balmer (1).

⁽¹⁾ Voir Annuaire, années impaires.

Cette anomalie d'une seule série de raies caractéristiques d'un élément a disparu avec la découverte de M. Pickering, qui a reconnu dans le spectre de l'étoile ¿ Poupe (du Navire) une suite de raies qui, à une constante près, peuvent aussi rentrer dans la formule de Balmer, et être considérées comme formant la deuxième série secondaire de l'hydrogène, les raies déjà connues appartenant à la première série secondaire:

Deuxième série secondaire de l'hydrogène ou série Pickering.

Η 3'	5413,6	Нζ'	3924,0
$H\gamma^f$	4542,4	$\mathrm{H} au_i' \ldots$	3860,8
Нδ'	4200,7	Нθ′	3815,7
Η ε'	4026.0	H :'	3783.4

Aucune de ces raies ne figure dans le spectre du Soleil, mais elles sont présentes dans les spectres des étoiles considérées comme très chaudes.

Spectre de l'hélium stellaire.

La majeure partie des étoiles de la constellation d'Orion offraient dans leurs spectres un ensemble de lignes n'appartenant à aucun élément terrestre. Après la découverte de l'hélium, Vogel identifia ces raies inconnues avec celles de ce nouveau gaz, qui semble très abondant dans les étoiles blanches les plus chaudes.

Runge et Paschen reconnurent, à la suite de mesures précises, que le spectre de l'helium peut être réparti en six séries, qui se présentent comme si l'on avait affaire à deux spectres complets, constitués chacun d'une série principale et de deux séries secondaires dont l'une est formée de doublets et l'autre de lignes simples. Runge et Paschen paraissaient donc autorisés à se croire en présence d'un mélange de deux gaz qu'ils nommèrent Hélium et Par-Hélium; ce dernier nom fut changé en celui de Astérium par Lockyer.

SÉRIE prin- cipale	lre série secon- daire	IIº SÉRIE secon- daire	SÉRIE prin- cipale	I ^{re} SÉRIE secon- daire	lle série secon- daire
5875.9			5015.7		5047.8
	4471.6(1)	4713.3	,	4922.1	
	4026.3 ⁽¹⁾	4121.0		4143.9	4169.1
3888.8			3964.9	3926.7	3878.3
	3819.7	3367.6		3871.9 3805.9	
	3705.1	3733.c		3785.0	
	3634.4 3587.4 3554.6		361.38		

⁽¹⁾ Raies les plus facilement observables avec une faible dispersion, dans les étoiles d'Orion.

Mais des recherches postérieures montrèrent à Runge et Paschen que d'autres éléments, l'oxygène par exemple, possèdent aussi six séries, et toutes les tentatives de séparation, par diffusion, des constituants hypothétiques de l'hélium restèrent sans résultat.

On considère donc actuellement l'hélium comme un gaz unique; mais il nous a semblé utile, en donnant celles de ses raies qui se rencontrent dans les étoiles d'Orion, de les répartir suivant leurs séries, celles de droite ayant été attribuées à l'Astérium.

Observations récentes,

La plupart des observatoires astrophotographiques consacrent une partie de leur activité à l'étude spectrale de la lumière des étoiles. Entre tous on doit citer celui de Harvard College (Cambridge, États-Unis d'Amérique), comme ayant adopté un plan d'études très original, très expéditif, rappelant beaucoup la méthode de la Carte photographique du Ciel.

Grace à de riches dotations (fondations Bache, Draper Memorial), le Directeur de l'observatoire de Harvard College, M. C. Pickering, a pu compléter les champs d'observation de l'hémisphère boréal par celui de l'hémisphère austral dans des conditions

particulièrement favorables.

Un observatoire auxiliaire a été à cet effet installé à Arequipa, au Pérou, à 2363^m d'altitude. L'instrument principal est constitué par une lunette spectrophotographique spéciale (télescope Boyden), composée d'un objectif de 33^{cm} d'ouverture avec une longueur focale de 19^{9cm}. Les clichés sont obtenus en plaçant un, deux ou trois prismes en avant de cet objectif. Cet appareil, monté équato-

rialement, donne sur une même plaque un nombre considérable de spectres stellaires.

Ces spectres seraient linéaires si le mouvement parallactique était rigoureusement réglé; mais un artifice ingénieux laisse un petit déplacement dans le sens du mouvement diurne et donne aux spectres l'étalement transversal qui fait apparaître les raies. La dispersion est faible, mais elle est la même pour tous les spectres, qui ont ainsi une échelle commune et facile à déterminer. La connaissance d'un seul repère suffit donc pour établir les comparaisons.

Le simple aspect de ces spectres permet de les répartir suivant les types principaux et signale, à première vue, les spectres présentant des raies brillantes, relativement si rares. Grâce à cette méthode expéditive le nombre d'étoiles de ce type a déjà beaucoup augmenté. Dans l'une des dernières campagnes, un même cliché en présentait six.

Sous la direction de M. C. Pickering, plusieurs Cata-·logues de spectres d'étoiles ont été successivement publiés par l'Observatoire de Harvard : le premier, intitulé Draper Catalogue, en 1890; le second, Spectra of Bright Stars, par miss Manry, en 1897; et le troisième, spécialement consacré aux étoiles de l'hémisphère austral, Spectra of Bright Southern Stars, par miss Cannon, en 1901. Un nouveau catalogue, plus spécialement photométrique. Recised Harvard Photometry, a paru en 1908 et donne la classe des spectres de quio étoiles.

On trouvera, plus loin, la correspondance entre les notations employées dans ces Catalogues. Nous donnons aussi leur concordance approximative avec les classifications antérieures; celle de Vogel concorde mal avec les découvertes récentes et avec la place attribuée maintenant aux étoiles à lignes brillantes parmi celles dont la température est la plus élevée, et

qui sont en tête du Tableau.

Voici, d'une manière générale, l'interprétation d'ensemble qu'on peut donner de ce Tableau, forcément incomplet, et dont certaines correspondances sont douteuses ou impossibles à établir avec précision, à cause des nombreux types de passage que le progrès des moyens d'investigation a permis de constater de plus en plus nombreux.

On classe parmi les plus chaudes les étoiles du type découvert par MM. Wolf et Rayet. Le bleu et le jaune de leurs spectres contiennent des radiations particulièrement intenses, d'origine inconnue.

L'hydrogène y est représenté par des raies brillantes ou obscures de la série Pickering, très caractéristique de ces étoiles, et parfois par C et F. On y trouve aussi les lignes de l'hélium et la raie 4685,9 qu'on avait cru pouvoir attribuer à la série principale, encore inconnue, de l'hydrogène, mais dont l'origine est incertaine. On n'y a rencontré aucune raie des métaux. Le fond du spectre est continu et très intense dans l'ultra-violet.

Ces étoiles, qui présentent des affinités avec les nébuleuses planétaires, paraissent portées à une très haute température; elles sont toutes situées dans la voie lactée ou dans les nuées de Magellan. Parmi la centaine d'étoiles de ce type, les trois petites étoiles du Cygne et γ du Navire dépassent seules la sixième grandeur.

Elles sont désignées par O dans les Catalogues de Harvard. M. Pickering avait autrefois proposé d'en faire une classe V à ajouter à celles de Secchi.

Viennent ensuite les étoiles à hélium qu'on rangeait dans la classe 1 de Secchi, et qui forment les groupes B et BA de Harvard. M. Mac Clean a montre que ces étoiles blanches ont la même distribution que les nébuleuses gazeuses par rapport au plan de la voie lactée, et que leur stage d'évolution doit succéder à celui de ces nébuleuses. Les raies d'absorption de l'hélium et de l'hydrogène y sont prédominantes; l'hydrogène étant représenté par sa première série secondaire et l'hélium par au moins trente-six des plus fortes raies de ses six séries.

Dans quelques étoiles ayant des accointances avec les nébuleuses, l'hydrogène est représenté par sa deuxième série secondaire (Pickering). La raie 4/81, avec exclusion du triplet b, indique le magnésium dans des conditions de décharges électriques toutes spéciales, tandis que de rares et faibles lignes révèlent la présence du sodium, du calcium et du fer. Les raies du silicium, de l'oxygène et de l'azote sont plus marquées.

Les étoiles de ce groupe semblent possèder des couches de renversement d'une composition très simple; leurs principaux types sont: Rigel et la plupart des autres étoiles d'Orion, Régulus, Deneb, 3 du Centaure, la plupart des Pléiades, etc.

Nous devons y rattacher intimement les étoiles à hélium à lignes brillantes, qui ne se distinguent des précèdentes que par la présence de raies d'émission principalement de l'hydrogène et de l'hélium, souvent réduites à une seule raie brillante, le premier terme de la série, par exemple C pour l'hydrogène. Certaines raies présentent parfois un triple renversement. Parmi les raies brillantes, il faut signaler le triplet b et 4481 du magnésium.

Cette classe est formée entièrement de variables à courte période ou même de temporaires, et comprend une cinquantaine d'étoiles parmi lesquelles : Aleyone des Pléiades, P du Cygne, θ d'Orion, γ de Cas-

siopée, & et u du Centaure.

Nous arrivons seulément ensuite à la classe I de Secchi, celle des *étoiles blanches à hydrogène*, qui forment les groupes A et F de Harvard.

L'absorption des lignes de la série ordinaire (pre-

mière) de l'hydrogène y est intense, sans les lignes de la série Pickering. L'hélium est absent ou à peine visible. H et K du calcium sont très faibles et étroites, ainsi que les nombreuses raics du fer. Le spectre s'étend très loin dans l'ultra-violet (pour Véga jusqu'à λ2970).

Ces étoiles, de couleur blanc bleuâtre, forment avec celles de la classe précédente, la première classe de Secchi. Principaux types : Véga, Sirius, Fomahault

La classe II de Secchi, qui comprend les groupes 6 et K de Harvard, est celle des étoiles solaires. — Mêmes raies de Fraunhofer que dans le Soleil avec même développement caractéristique des lignes E et K; les raies métalliques sont étroites et faibles mais excessivement nombreuses. Les quatre raies visibles de la série ordinaire de l'hydrogène apparaissent, à l'exclusion des termes ultra-violets qui se montrent seulement dans les étoiles, telles que Procyo ou Canopus, intermédiaires entre la classe précédent et celle-ci (étoiles jaunes de Secchi).

Principaux types: le Soleil. Arcturus, 2 du Cen-

taure, Capella, la Polaire.

La III^s classe de Secchi, celle des spectres canne lés des groupes M de Harvard, correspond à un no table abaissement de température stellaire. Ce spectres sont constitués par un double système de raies d'absorption; sur un fond linéaire de raies de Fraunhofer se projette un ensemble d'une dizainde bandes cannelées sombres qui coïncident avecelles du manganèse et du titane on de leurs oxydes

Les arêtes tournées vers le violet des bandes due au titane ont pour longueurs d'ondes : 5447; 5168 4955; 4762; 4584; ancune de ces bandes ne se tronvedans l'ultra-violet.

Plusieurs de ces étoiles sont variables. Leurs prin cipaux types sont : Antarès, Bételgeuse, a d'Hercule En dernier lieu dans l'ordre des températures ous devons placer les étoiles earbonées du groupe N e Harvard.

andes, mais d'une structure toute différente et qui ont attribuables au carbone ou aux hydrocarbures. In y trouve quelques raies de Frannhofer. notamment D et E. Leur couleur est rouge rubis; elles orrespondent à la IV° classe de Secchi. L'hydroche, l'hélium, le calcium sont douteux ou absents. In y trouve quelques raies brillantes d'origine infinume.

Sur deux cent cinquante étoiles de cette classe, sept rulement dépassent la sixième grandeur. Principaux ipes: 19 des Poissons, U de l'Hydre, 152 et 280 e Schjellerup.

Les étoiles à spectre cannelé avec raies brillantes e l'hydrogène doivent être rattachées aux deux lasses précédentes. Elles en ont les cannelures t la couleur rouge ou orangée; on y trouve les nêmes raies métalliques, mais ces spectres sont llonnés des raies brillantes de la série ordinaire e l'hydrogène, en nombre variable, car C et F ont souvent défaut. Toutes ces étoiles sont inconestablement variables.

On en compte environ deux cents, parmi lesquelles lira de la Balcine, Z du Cygne, R de l'Aigle.

Dans le troisième Catalogue de Harvard (miss annon) les catégories intermédiaires entre les types u Draper Catalogue ont été désignées en dixièmes, vprimés par l'un des nombres consécutifs de 1 à 9, t écrits entre les lettres indicatrices des classes ont ces catégories forment la transition. Les prinipales, seules, parmi ces catégories intermédiaires, gurent dans le Tableau qui suit.

Dans le *Draper Catalogue*, les catégories E. H. I. L, omportaient une répartition provisoire de certains

spectres imparfaitement définis, et n'ont point été conservées par la suite.

Dans la Reviscd Harvard Photometry le principe de la classification est conservé, mais, pour les catégories intermédiaires, la seconde majuscule est supprimée (voir page 235).

Récemment (¹) M. E.-C. Pickering a reconnu que certaines étoiles, dont la plupart avaient été jusqu'ici attribuées à la IV° classe, en différaient, notamment par leur grande quantité de lumière bleue, leur spectre s'étendant jusque dans l'ultraviolet, vers H_ε(λ3970); il présente une ou plusieurs bandes sombres, la principale entre λ4640 et λ4730, et ressemble à un spectre de la V° classe renversé sur un fond continu.

La plus brillante des 51 étoiles qui possèdent ces caractéristiques est de la 7° grandeur et a pour coordonnées : R 19^h 17^m, 6; D — 10° 54′; cinq autres seulement ont une grandeur qui dépasse la 8°.

M. Pickering propose de former entre ces étoile une VI^e classe, et de les désigner par la lettre I parmi les groupes de Harvard.

A côté des classifications où l'on a cherché à dis poser les étoiles en groupes progressifs, d'après le complications croissantes de leurs spectres, Mis Maury a proposé de former des séries collatérale avec certains aspects particuliers des spectres, fon dés principalement sur les apparences des ligne métalliques autres que celles du calcium, et de le nommer divisions a, b et c.

Dans la division a, ces lignes sont fines et tranchées, tandis, qu'au contraire, elles sont élargies e diffuses dans la division b. La division c présent

⁽t) Harvard College Observatory, Circular nº 145, 1º do cembre 1908.

les raies de l'hydrogène étroites et bien définies (notablement moins larges que dans les divisions a et b), tandis que les lignes d'origine métallique sont plutôt épaisses et présentent des intensités relatives tout à fait différentes de celles du spectre solaire, un certain nombre d'entre elles étant même étrangères à celui-ci. Cette division offre un intérêt spécial si on la compare à la classification de Sir Norman Lockyer (voir page 274). Les raies renforcées (enhanced) v sont particulièrement intenses et annoncent un état de la matière différent de celui qui existe dans le Soleil ou dans les sources électriques ordinaires de nos laboratoires. Inversement les raies ultimes ou de plus grande sensibilité, qui sont les premières à déceler l'apparition d'un corps en faible quantité, se montrent à un stade stellaire notablement plus retardé dans la division e que dans les deux autres, et en moins grand nombre.

Citons comme exemple les spectres de Rigel et de Deneb (\alpha du Cygne), types les plus caractéristiques (groupes Rigelian et Cygnian) de la série ascendante de Lockyer, série correspondant bien à la division c, et comprenant des étoiles à un moindre degré de condensation, où prédomine le test-spectrum, spectre témoin constitué avec les raies ren-

forcées.

Sur 681 spectres stellaires examinés par Miss Maury, 576 appartenaient aux divisions a et b. 355 formant la seule division a; tandis que 35 seulement présentaient les caractères anormaux de la division c, qui ne s'étend pas au delà du XIII° groupe (F 8 G). c'est-à-dire à peine plus loin que les étoiles de la Ir° classe.

					9	27	2		0	_	_					_		
TABLEAU DE CORRESPONDANCE ENTRE LES CLASSIFICATIONS STELLAIRES SPECTRALES		ÉTOILES-TYPES	Hydre, A.G.C. 14203 (nebuleuse gazeuse).	r, Navire.	Carène, A.G.C. 15305; 7 Navire.	Gr. Chien, H.P. 1371,	Scorpion, A.G.C. 22 763.	Z Navire.	29 Gr. Chien.	S'Licorne; ; Orion,	e Orion (Aluilam); x Orion; 3 Orion; y Cassiopée.	3 Gr. Chien; & Centaure.	a Vierge (Pépi); 3 Lyre.	" Orion (Bellatrix).	r Gr. Ourse: S Centaure.	n Taureau (Alevone).	3 Persée (Algol); & Lion (Régulus); 3 Orion	(Ringl)
ENTRE 1	RVARD	DRAPER A. C. A. J. Catal. MAURY CANNON (4) (5) (6)	_	c⁄	~ C	90	၁ 🔾	> 0	00	Oe 5 B	×	BIA	B 2 A	^	B3A	B 5 A	B8A	Ī
NDANCE	PICKERING (HARVARD	A. G. A. J. MAURY GANNO (5)		_`	^	XXII	^	^	<u>^</u>	_	=	Ξ	?	_	~	-	1.7	£
RRESPO	PICKER	CLEAN DRAPER (*) Catal. (*)				=	^	<u> </u>	<u>^</u>	2	22	^	^	~	AB	^	2	
IU DE CO	3	CLEAN (3)			_	ŝ	^	^	2	^	2	^	^	^	^	2	*	
TABLE		(2)		:	9 :	9=	^	â	*		?	^	^	^	^	^	^	
		SECCHI VOCEL								-	^	^	2	^	^	^	~	

				6 Gr. Ourse; a Poisson austral (Fomathaut).	g Triangle; a Aigle (Altair).	o Aigle; α Navire (Canopus).	α P. Chien (Procyon), x Persée (Mirfak).	7 Orion: a P. Ourse (Polaire).	6 Persée.	a Cocher (1a Chèvre); le Solvil.	х Gémeaux.	α Bouvier (Arcturus); α Cassiopée; α Gr. Ourse.	3 Ecrevisse.	α Taureau (Aldébaran).	g Andromède; a Scorpion (Antarès).	a Orion (Bételgeuze); \$ Pégase.	o Persée; a Hercule; y Croix.	o Baleine (Mira).	19 Poissons.	(Voir page 270).	
NA N	**	~	A2F	«	A5F	-	F5 G	F86	ပ္	~	G 5 K	¥	K 2 M	K 5 M	Na	2	N 6	Ma	Z	=	
, a > a = a a 2 a a a a 2 a a a 2 a a a 2 a	1 A.A.	VIII	*	X	×	Z	=	EX	2	×1×	2	X	2	11	XVII	XVIII	×1×	XX	XXI		
	4.	2	AF	~	2	Œ,	FG	2	ψ	â	â	¥	^	^	Ma	M 6	•	Md	Na		
1		•	2	"	Ξ	^	â	1 \	2	^	2	^	2	>	^	°	^	?	1/	°	•
* * * * * * = * * * * * * * * * * * * *		2	*	2		^	2	. 14	*	2	^	â	â	2	III a	â	^	2	1316	^	
		2	"	*		â	2	=	2	^	2	*	â	2	Ξ	2	^	^	2	ŕ	

1) Complex rendus, 1. LXIII, 1865. — (2) Astron. Nachr., vol. LXXXIV, p. 113. — (3) Mag Glean, Specific Spectra of Bright Southern Stars (Aun. Obs. Harvard, t. XXVIII, H'Partie, 1901. — (1) Les subdivisions a, b, c de la classe I de Vogel ne pourent, être disposées en concordance avec les groupes de Harrard. La contiendrait la " Partie, 18go.) -XXVIII, I" Partie, 1898. - (6) A .- J. CANNON of Southern Stars, London 1808; In, Comparative photographic Speech a of Stars to the 3,5 magn. (Phil brillantes plupart des étoiles à hydrogène, 16 celles à hébium, 1 c celles ou les raies de l'hydrogène sont Obs. Harvard.t. XXVI trans., vol. CXCl. 1898). -- (4) Pickering, Draper Calalogue (Ann. 5) A.-C. MAUNY, Specting of Bright Stars (Ann. Obs. Harvard, t.

Tailing a contract of the second of the best of

Classification de sir Norman Lockyer.

Nous ne voudrions pas terminer ce résumé sans parler de la plus récente des classifications stellaires, celle de sir Norman Lockyer, Il l'a exposée dans plusieurs Mémoires (*Proc. Roy. Soc. Lond.*, t. LXVII, n° 40, 1901; t. LXXIII, n° 492, 1904; t. LXXVI, n° A 508, 1903) et dans son dernier Ouvrage *Inorganic evolution*, dont il existe une traduction française.

Sa classification, à la fois thermique et chimique, peut être schématisée par deux droites, dirigées en sens inverse, suivant la marche supposée des températures stellaires, et se rénnissant au maximum représenté par l'étoile γ des Voiles du Navire (Argo). Suivant de bas en haut l'une des droites, on traverse des catégories à températures croissantes jusqu'au maximum, puis on redescend de haut en bas suivant l'autre droite à travers des catégories à températures décroissantes.

Cette classification repose, au point de vue chimique et thermique, sur la considération des raies dites renforcées (enhanced) par les très fortes étincelles, et qui sont supposées correspondre à une dissociation des différents corps simples en protoéléments.

Pour des stades correspondants au point de vue thermique, la marche ascendante serait représentée par des spectres à lignes de l'hydrogène fines, et la marche descendante par des spectres à lignes de l'hydrogène diffuses (1), dus à des couches de renversement, pen denses dans le premier cas, et épaisses dans le second. Chaque stade ascendant, sauf le Cygnian, et chaque stade descendant, sauf le Sirian, ont leur correspondant thermique de sens inverse.

⁽¹⁾ L'inverse au ait lieu pour les raies protométalliques.

Dans le Tableau suivant, nous avons fait suivre chaque groupe de Lockyer de son étoile-type et de la désignation qui correspond à celle-ci dans le troisième catalogue de Harvard (Cannon):

Maximum.

Argonian (γ Voiles, Oa; ζ Poupe, Od).
Alnitamian (ε Orion, B).

Série ascendante.	Série descendante.
Crucian (B Croix, BIA)	Achernarian a Eridan. B 5 A:
Taurian (Taureau. B 3 A)	Algolian (3 Persée, B 8 A)
Rigelian (3 Orion. B&A)	Markabian (& Pégase A)
Cygnian (2 Cygne. A2F)	
	Sirian (a Gr. Chien, A)
Polarian (la Polaire, F 8 G)	Procyonian (2 P. Chien-F 5 G)
Aldebarian (x Taureau, K 5 M	Arcturian . a Bouvier, K)

Minimum.

Antarian + & Scorpion. Ma : Piscian (19 Poissons. N)

SPECTRE DES NÉBULEUSES.

Les nébuleuses non résolubles présentent cette particularité curieuse de donner un spectre relativement très visible, malgré la faiblesse de leur éclat : cela tient à ce que leur lumière, formée d'un petit nombre de radiations monochromatiques, au lieu de s'étaler suivant un long spectre continu, se concentre en un petit nombre d'images isolées dont l'éclat intriusèque est indépendant de la largeur de la fente du spectroscope.

Les spectres des différentes nébuleuses offrent dans la partie visible trois raies communes particulièrement caractéristiques ayant pour longueurs d'onde exactes: 5007,05; 4959,02; 4861,50 (F de l'hydrogène). Les deux premières, ainsi que la forte raie 3727 de l'ultra-violet ont été attribuées à un elément hypothetique spécial aux nebuleuses, le nebu-

lium.

On rencontre encore dans ces spectres les autres composantes de la série ordinaire de l'hydrogène, et aussi une trentaine de raies, variables d'une nébuleuse à l'autre, qui penvent offrir une notable intensité, par exemple les raies violettes de l'hélium 4772 et 4388, dans la grande nébuleuse d'Orion.

Sur dix-neuf lignes mesurées par M. Campbell dans le spectre de la nouvelle étoile du Cocher, parmi lesquelles 4360, bien visible dans la plupart des nébuleuses, une seule ligne de faible importance est étrangère à la lumière de ces corps célestes.

Le spectre des nébuleuses est d'ailleurs celui que prennent les étoiles temporaires dans la période

ultime de leur évolution.

SPECTRE DES COMÈTES.

Le spectre des comètes ou plutôt de leur tête est formé généralement d'un faible spectre continu auquel sont superposées quelques bandes brillantes dont cinq appartiennent à la partie visible et les autres à l'ultra-violet. Ces bandes ont leur arête tranchée tournée vers le rouge et s'estompent graduellement vers le violet. Quatre de ces bandes coîncident avec celles des bydrocarbures soumis à l'illumination électrique; leurs arêtes ont pour longueurs d'ondes : 5635 : 5166 : 4723 ; 4312. Deux autres bandes 4216 et 3884 sont celles du cyanogène; la seconde, ultra-violette, et décelée seulement par la photographie, est très forte, comme aussi dans le spectre solaire où, bien entendu, elle n'est plus brillante, mais reuversée.

Le spectre continu, plus ou moins faible, est dû, en partie du moins, à la lumière du Soleil réfléchie par des particules, car on y a reconnu les principales raies de Fraunhofer, et la lumière des comètes offre toujours des traces de polarisation.

Le spectre de la queue, en raison de sa faiblesse, a été observé dans un petit nombre de comètes. Dans celle de 1881, la queue avait le même spectre que la tête, c'est-à-dire offrait les bandes des hydrocarbures. La comète Daniel de 1907 avait pour sa queue un spectre différent, d'origine encore inconnue, montrant trois groupes de radiations vers λ 4520; λ 4270; λ 4015. Un certain nombre de faits porte à considérer les comètes comme des essaims de météorites; les orbites de plusieurs de ces essaims possèdent d'ailleurs les mêmes éléments que ceux de certaines comètes connues.

La comète si brillante de 1881 a présenté, en outre, une double raie orangée qui n'est autre que D du sodium. Ce doublet prit un éclat extraordinaire lors du passage de la comète au périhélie. La position relative de cette raie a permís de vérifier la valeur de la vitesse de l'astre par la grandeur de la déviation (voir l'Annuaire de 1891, méthode de Doppler-Fizeau, p. D. 27).

SPECTRE DE L'AURORE POLAIRE.

Voici les principales lignes toujours présentes, même dans une faible lumière aurorale: 5570,5; 4276; 3913, les seules qui, suivant Kayser, seraient déterminées à une unité d'Angström près. Pour les autres raies, beaucoup plus faibles, et, par suite, plus difficilement mesurables, les erreurs probables seraient dix fois supérieures; parmi celles-ci, les plus fréquentes sont: 4708; 4200; 3580; 3370. La plupart des lignes du spectre de l'aurore paraissent correspondre soit à celles du krypton (1), soit à celles de la lumière cathodique d'un tube contenant de l'air raréfié.

La raie verte 5570,5, caractéristique de l'aurore, est aussi la plus forte du spectre du krypton. Malgré la grande densité de ce gaz, c'est à cause de l'extrème sensibilité et de la persistance de son spectre qu'on s'explique l'apparition de celui-ci au milieu des gaz de l'atmosphère. M. Ramsay, en effet, a obtenu le spectre du krypton mélangé à plusieurs millions de fois son volume des autres gaz.

D'après les plus récentes recherches (2), les lignes 4708; 4276; 3913 seraient bien les arêtes des bandes du pôle négatif du spectre de l'azote.

On a évalué la hauteur des aurores polaires dans l'atmosphère, à plus de 150km.

⁽¹⁾ Sykora, Acad. Sc. Saint-Petersbourg, Mem., t. XI, 1902.

— Baly, Astrophys, Journal, t. XIX, p. 187, 1904.

⁽²⁾ Westmann. Mission scientifique pour la mesure d'un ave de méridien au Spitzberg, l. II. Stockholm, 1904.

GÉOGRAPHIE, STATISTIQUE, HEURE LÉGALE ET TABLES DE MORTALITÉ.

Geographie et Statistique.

Avertissement	280
Généralités sur la Terre	285
Positions géographiques de diff. lieux dans	
les cinq parties du monde (la France et ses	
colonies exceptées)	293
Afrique, Asie, Océanie, Amérique	317
Europe	349
France	385
Mouvement de la population et Démographie	
pour l'Europe, divers pays hors d'Europe	
et pour la France	438
Colonies et Protectorats de la France	461
Algérie	464
Mouvement de la population pour l'Algérie	
et la Tunisie	469
Paris	471
Mouvement de la population de Paris	478
Heure légale.	
Heure légale en France	483
Heure légale dans les pays étrangers	485
	·
Tables de mortalité.	
Note sur les Tables de mortalité	491
Principales Tables de mortalité	103

GÉOGRAPHIE ET STATISTIQUE.

La Géographie et Statistique se compose de six parties:

1. GÉNÉRALITÉS, comprenant les Tableaux résumés et comparatifs des altitudes, de la superficie, de la population et des positions géographiques des contrées et principaux lieux de la Terre: II. Les Parties du Monde, moins l'Europe; III. L'Europe, moins la France; IV. La France; V. Les Colonies et Protectorats de La France; V. Paris.

Les matières traitées sont :

1° Les positions géographiques (longitude et latitude) des lieux les plus importants des cinq parties

du monde).

2º L'altitude des points principaux : sommets, cols, localités, villes, situés à une altitude notable, la hauteur de quelques monuments et les plus grandes profondeurs de la mer. L'altitude est connue d'une manière précise dans les États qui ont procédé à la triangulation et au nivellement de leur territoire, particulièrement dans toute l'Europe centrale et occidentale. Elle n'est connue que d'une manière approximative, le plus souveut par des levés barométriques, dans les autres pays; les résultats diffèrent parfois sensiblement d'un observateur à l'autre; nous avons adopté les évaluations qui nous ont paru les plus autorisées, sauf à les modifier plus tard quand il y aura lieu.

3º La longueur des cours d'eau, longueur presque toujours approximative, et la superficie des princi-

paux lacs.

4° La superficie des parties du monde, des États et des colonies, avec le détail des divisions administratives pour les États les plus importants. Les

données sont puisées aux sources officielles pour tous les États qui font des publications régulières de statistique. Elles ont été mesurées par nous pour certaines régions; pour les États qui ne publient pas de statistique, elles ont été empruntées au Bulletin de l'Institut international de statistique, à l'Almanach de Gotha, à la publication intitulée Die Bevölkerung der Erde et au Statesman's Yearbook.

Le groupement des parties du monde varie suivant les auteurs. Les géographes allemands rattachent presque toute la Malaisie à l'Asie; nous en faisons, avec Dumont d'Urville et la plupart des géographes français, une des divisions de l'Océanie, de sorte que la superficie (et partant la population) est plus grande pour l'Asie et moins grande pour l'Océanie dans le système allemand que dans le système français; plusieurs géographes allemands ne se servent même pas du nom d'Océanie pour désigner la portion de cette partie du monde qu'ils laissent en dehors de l'Asie.

Pour simplifier les grandes divisions, nous avons rattaché les terres polaires du nord aux trois parties du monde qui y correspondent par la longitude. On peut contester un système qui fait de la Terre François-Joseph une dépendance de l'Europe; mais, d'un autre côté, les terres situées au nord du continent américain sont si étroitement liées à ce continent qu'il serait difficile de tracer leur ligue de démarcation. Dans la zone glaciale du sud, les terres ne sont pas jusqu'ici assez connues pour que nous les ayons distinguées de l'Ocean.

Quoique le canal de Suez soit la limite de l'Afrique et de l'Asie, la partie de l'Égypte qui s'étend sur l'Asie est trop peu considérable pour que nons l'ayons classée à part.

Les États ne calculent pas tous la superficie de

leur territoire de la même manière; les uns y comprennent les caux intérieures et côtières (par exemple la France, la Suisse et la Belgique); les autres ne les comprennent pas tout entières (par exemple l'Empire allemand et l'Irlande). L'Institut international de statistique a émis, en 1903, le vœu que tous les États les comprennent à l'avenir entièrement.

Il y a déux manières de définir l'étendue de l'Europe.

L'Europe physique, telle que nous la donnons, est limitée par la mer, excepté au sud où elle est séparée de l'Asie par la crête du Caucase et à l'est où elle l'est par le fleuve Oural, les monts Ourals et le fleuve Kara: ce sont des bornes naturelles qui ne sont pas susceptibles de changement. Nous comprenons dans l'Europe les Açores que leur latitude rattache à l'Europe, quoique leur histoire

appartienne plutôt à l'Afrique.

L'Europe politique, telle que l'entendent plusieurs statisticiens, comprend toutes les provinces soumises à la même administration que les provinces incontestablement européennes: par exemple, la portion des gouvernements russes qui déborde à l'est au delà de l'Oural et les îles Canaries qui sont situées loin des côtes d'Espagne. Ainsi comprise, l'Europe politique fournit une superficie territoriale qui correspond aux releves généraux de la statistique sur le mouvement démographique et économique des nations. C'est une commodité pour certains calculs du statisticien. Mais cette extension a l'inconvénient d'englober dans l'Europe des territoires qui lui sont étrangers par nature et qui pourraient varier d'un jour à l'autre avec les conquêtes ou avec le mode d'administration des provinces

La question des deux Europe a été traitée dans la neuvième session de l'Institut international de statistique (Berlin, 1903) par MM. de Juraschek, Hermann Wagner et Levasseur, et l'Institut international a consucré par un vote les deux modes de superficie dont chacun peut avoir, suivant les cas, son application (1).

5° La population. En face de la superficie de chacune des contrées, États, colonies, circonscriptions administratives, se trouve la population et, à côté de la population, la densité, c'est-à-dire le rapport de la population à la superficie (nombre

moyen d'habitants par kilomètre carré).

Les données relatives à la population sont celles du dernier recensement pour les pays qui font des recensements; elles proviennent de l'évaluation la plus autorisée pour les autres pays. Les recensements, quoiqu'ils soient loin d'avoir tous la même valeur, fournissent, sauf de rares exceptions, une notion suffisante du nombre des habitants d'un pays. Les évaluations serrent de moins près les faits et ne sont souvent, pour les régions non civilisées, comme l'intérieur de l'Afrique, que des hypothèses. Même pour certains pays civilisés elles peuvent différence excède 50 millions.

Le total de la population de l'Europe peut être considéré comme à peu près exact, tous les États, excepté dans la région sud-est, procédant à des recensements. Comme presque tous ces recensements sont périodiques, on peut, à l'aide des données de plusieurs recensements, calculer l'accroissement moyen annuel. C'est ainsi que nous avons pu reproduire les évaluations officielles de plusieurs États et donner nous-mêmes une estima-

⁽i) De cette cause et d'autres il résulte que la superficie de l'Europe diffère suivant les auteurs : ainsi M. Sundhärg trouve 9805 727k², M. Supan 9770278, M. de Juraschek 9690 843k².

tion de la population de chaque État européen à la fin de l'année 1910 et obtenir un total composé de quantités de même nature, c'est-à-dire se rapportant à la même date.

Hors d'Europe nous avons fait une estimation de ce genre pour les États-Unis, le Mexique et le Brésil.

Le total de la population de la Terre est donc formé d'élèments disparates, les uns authentiques, les autres problématiques, et, par conséquent, il n'est lui-mème qu'une approximation.

Le Tableau IV reproduit les données sur la superficie et la population des grandes divisions du monde, d'après l'*Annuaire* et d'après trois des publications récentes les plus autorisées.

MM, de Juraschek et Sundbärg ont, en général, emprunté leurs chiffres relatifs à la superficie aux calculs faits par l'Institut Justus Perthes, de Gotha. Nous leur avons fait aussi des emprunts.

La population des principales villes du monde, des chefs-lieux de départements et d'arrondissements et des villes principales de la France, de l'Algérie et des colonies françaises, des arrondissements et quartiers de Paris complète la partie relative à la population.

6° La statistique de la population comprenant les naissances, mariages, décès, avec l'état et le mouvement de la population à diverses époques pour l'Europe et divers pays hors d'Europe, pour la France, l'Algérie, la Tunisie et pour Paris. Les parties relatives à la population ont éte dressées par M. March, chef de la Statistique générale de la France.

Les données de la statistique sont tirées des publications officielles du Service de la statistique de la France et de la Statistique municipale de Paris.

PREMIÈRE PARTIE

GÉNÉRALITÉS

I. HAUTEURS ET PROFONDEURS COMPARÉES 1º Montagnes

	m	1	107
Mont Everest (Asie) .	8840	Rouvenzori Afrique .	5500
Dapsang (Asie)	8619	Popocatepetl Am.nord	5452
Gaurisankar (Asie)	8580	Grand Ararat Asie .	5156
Kantchin-Djanga(Asie)	8580	Kasbeck Europe	5048
Dhawalagiri Asie	8180	Klioutchef Asie	1916
Musiag-ata (Asie	7860	Mont Blane Europe .	1810
Gya (Asie)	7614	Terres pol. sud (sommet-	4690
Aconcagua (Am. sud:.	7040	M' Rose Pic Dufour Eur.	4638
Ampato (Am. sud)	6goo	Whitney (Am. nord)	1540
Mont Pissis (Am. sad .	6770	Cervin Matterhorn (Eur	1482
Nevado de Sorata-A.s.	6617	Pic Blanca Am. nord .	4386
C. Tupungato Am. sud.	(1,1()()	Finsteraarhorn Eur	4275
Chimborazo Am. sud).	6301	Jungfran Europe	1168
Mac Kinley 'Am. nords.	6240	Cameroun Afrique	1000
Kilima-Ndjaro Afriq	5010	Bernina Europe	1052
Demayend (Asie	5670	Vi Viso Europe	3841
Elbronz Europe	5629	Fousi-Yama Asie	3778
Kenia Nyalo (Afrique	5600	Mulahacen Europe	3481
P. de Orizaba Am.nord	55.50	Eina Europe	3313
St-Elie (Am. nord	5517	Gran Sasso d'Italia E	2921

Sapjeu Asie
Passe Dupleix Asie . 0000 Pertillo passe Am. sud 1060
Karakoram Asie 5580 Col d'Herens Europe, 3480
Parangla (Asie 5557 Col du Géant Europe 3362
Latjalang Asie 5129 Port d'Oo Europe 3044
Niti, Himalaya (Asie) 5050 Stelvio (Europe 2755
No-la, Himalaya (Asie: 5060 Evans (ch. de fer du Pac. 2568
Tunnel de Meigg Gd-St-Bernard Eur 2472
(ch. de fer Groya) A. S. 1750 Port de Venasque Eur. 2417
Fotou, Himalaya (Asie). 1593 Defile de Dariel Eur 2379
Tong-la passe (Asie, 1526 Albula Europe 2313
Crucero ch. de fer Mejia- Septimer Europe 2311
Puno (Am. sud 4460 Splügen Europe 2117

3º Lieux habités

ı	1 m]	m
l	Kursok (Asie: 4541 Bogota (Am. sud)	2610
	Tacora (Am. sud) 4344 Hospice du Grand-	
	Obs. Lincoln (Am. nord) 4332 St-Bernard (Europe).	2472
	Potosi (Am. sud) 3960 Quito (Am. sud)	2350
	La Paz (Am. sud) 3694 Dardjiling (Asie)	2182
	L'hasa (Asie) 3630 Saint-Veran (France).	2010
	Mouktinath (Asie) 3440 Briançon (France)	1321
	Obs.du Pic du Midi France: 2877 Madrid (Europe)	650
ŀ		
	4. 20	
į	4° Monuments	- 12
ĺ	La Tour Eiffel (du sol au sommet du phare)	300
	L'obélisque de Washington	160
1	Môle Antonelliana à Turin	164
	Les tours de la cathédrale de Cologne	156
	La stèche de la cathédrale de Rouen	150
	La plus haute des pyramides d'Egypte	142
ĺ	La tour de Strasbourg (cathédrale)	142
ŀ	La tour de Saint-Etienne à Vienne	138
l	La coupole de Saint-Pierre de Rome	132
ı	La flèche de l'église d'Anvers	120
١	La tour Saint-Michel à Bordeaux	113
ĺ	Le clocher neuf de la cathédrale de Chartres.	113
l	La coupole de Saint-Paul à Londres	110
i	Le dôme de Milan (hauteur au-dessus de la place).	109
l	La flèche des Invalides (hauteur au-dessus du pavé).	105
ŀ	La flèche de la cathédrale d'Amiens	100
ļ	La tour des Asinelli, à Bologne	97
ł	Le sommet du Capitole à Washington	93
1	Masonic Temple a Chicago	92
١	Le sommet du Panthéon (hauteur au-dessus du pavé).	79
l	La balustrade de la tour Notre-Dame à Paris,	0.0
	(hauteur au-dessus du pavé)	66
	Sainte-Sophie de Constantinople	58
ļ	La colonne de la Bastille	47
ĺ	La colonne de la place Vendôme	43
1	La plate-forme de l'Observatoire de Paris	27

5° Grandes profondeurs des mers

(Longitudes et latitudes approximatives)

Océ	an Atlant	ique	Océan In	dien et mer	d'Oman
Latitude	Longitude	Profond.	Latitude	Longitude	Profond.
45 N	7°0	5100 m	15°N	59°E	4065
43 N	22 O	6000	9 X	51 E	5064
40 N	57.0	6085	4 N	81 E	5240
33 N	51 0	6490	5 S	47 E	5071
31 N	26 O	6290	18 S	94 E	5911
27 N	610	6995	23 S	98 E	5820
25 N	370	6070	26 S	54 E	5260
20 N	70 0	8530	37 S	127 E	5600
12 N	36 O	6010	40 S	58 E	5440
0	6.0	5695	58 S	34 E	5733
0	21 O 28 O	7370 5940	G	rand Océa	n
7 S 20 S	27 0	9940	50.3	1 160 O 1	-200
48 S	45 0	6360	52 N 52 N	169 O 166 E	7380 5210
56 S	8 E	5520	45 X	150 E	8510
	éditerrané		38 N	142 E	8490
40 N	10 E		38 N	130 0	5901
36 N	10 E	4404	20 N	159 0	6470
33 N	26 E	3350	23 N	151 0	6231
3	Ier Noire		18 N	127 E	6220
	31 E		17 N	139 0	5647
	er du no		14 N	156 O	6103
50 N			14 N	157 E	6270
3	Manche	.,	13 N	143 E	8803
40 N	70	110	4.5	131 E	5110
Mer	des Anti	lles	3 X	152 0	5350
17 N	72 0	5200	17 S 18 S	1740	8285 4462
Golf	e du Mea		23 S	149 0	9185
	950		26 S	17/0 7/4 0	-635
	glacial di		31 S	179 0	0425
78 N		4846	36 S	156 0	5420
	r de Béri	ng	37 S	127 E	5600
55 N		3925	47 S	173 0	5490
	,,		''	,	

II. LONGUEUR COMPARÉE DES COURS D'EAU

ayant au moins 2500 kilomètres de cours et superficie des grands lacs

1º COURS D'EAD

Longueur en milliers de kilomètres)

i e		
Nil (Afr., depuis la source		S'-Laurent (Am.) depuis
de la Kangara du Victoria-		l'ext. occ. du lac Supérieur.
Nyanza	[6, 1]	Irtych (Asie)
Amazone (Amérique	5,5	Madeira (Amerique)
leniséi (Asie)	5,5	Arkansas (Amérique)
Yang-tsé (Asie)	5,2	Volga (Europe)
Mississipi (Amerique)	5,0	Yucon (Amerique)
Missonri (Amérique) [1].	1,9	Gange (Asie)
Congo (Afrique),	4,7	Purus (Amérique)
Hoang-ho (Asie)	4,7	Danube (Europe)
Léna (Asie)	4,4	Zambeze (Afrique)
Niger (Afrique)	1,2	Tocantins (Amérique)
Ob (Asie)	1,1	Nelson (Amérique)
Amour (Asie)	4.0	Rio Gr. del Norte (Am.).
Mackensie (Amérique	4,0	Orénoque (Amérique)

2º LAGS

(Superficie en milliers de kilomètres carrés)

	Victoria-Nyanza (Afr.), [83,3]		
	Lac Supérieur (Amérique) 83,0	Lac Baikal Asie)	3
Ì	Lac d'Aral (Asie) 67,8	Lac Nyassa (Afrique)	2
	Lac Huron (Amérique) 60,3	Gd lac des Esclaves (Am.)	2
	Lac Michigan (Amerique) 52,0	Lac Erié (Amérique)	2
	Gd lac de l'Ours (Am.) 36,0	Lac Tchad (Afrique)	1
	1 '		

^[1] De la source du Missouri à l'embouchure du Mississipi li distance est d'environ 7200 kilomètres.

III, SUPERFICIE ET POPULATION probable des parties du monde avec la superficie probable des océans	III. SUPERFICIE ET POPULATION ies du monde avec la superficie pro	E ET POI	ULATION prficie probab	ole des océan	ns
GRANDES DIVISIONS DE LA TERRE	SUPERFICIE RAPPOUT en millions à la sup, toi de kil, carrés, de la Terre	SUPERFICE: RAPPOUT en millions à la sup. toi. le kil, carrès, de la Terre	1040d	POPULATION ET DENSITÉ	NSITE
Océan Glacial du nord (sans les torres polaires commes)	12,0%	5,5	ÉVALBATION	9.08MBITE	RAPPORT de la population
Decan Atlantique	100,03	4.01 7.73	de la population vers 1910	par	de chaque partie du monde
Grand Ocean ou Oc. Pacifique.	170,03	33,50 27.0	en millions d'hab.	kil, carré	a la popul, tetale de la Terre
Europe (avec eaux inter. et terres pol.)	10,1	2,0	450	14,6	26,6
Afrique (avec eaux interieures) Asio (avec eaux intér. et terres pol.).	29,6	voos xos,≁	9,23 8,73 8,73	20,3	χ ^{ιζ} ς: ε, Ο -
Occanic dn nord (avec eaux-intó-	26,0	5,1	121	2,4 2,6	7,2
du sud (avec eaux inté-		3,7	47	2,5	8,5
Les cinq parties du monde.	137,6	26,9	1689	12,3	100,0
Total et lappoit (envir.)		100,0			

IV. TABLEAU DE COMPARAISON Superficie de la Terre en millions de kilomètres carrés et population en millions d'habitants, d'après divers géographes	re en mil	IV. TAI	IV. TABLEAU DE COMPARAISON lions de kilomètres carrés et popula d'après divers géographes	COMPA s carrés e géograp	RAISON it populat ihes	ion en m	llions d'h	abitants,
PARTIES dr. monde	LEVASSEUR Ann. du Bureau des Longiludes. 1911	SSEUR Bureau gitudes.	SUPAN Peterman's Mittei langen, 1899-1904	an's Mittei- n, 1899-1904	FR. VON JURASCHEK Otto Hubner's Geo. St. Tabellen. 1909	FR. VON JURASCHEK Onto Hubner's Geo. St. Tabellen, 1909	SUNDBÄRG Aperçus statistiques internat, 1900-1905	SUNDBÄRG perçus statistiques internat, 1900–1905
	Super- ficie	Popula- tion	Superficte	Popula- tion	Superficie	Popula- tion	Superficie	Popula- tion
EuropeAfriqueAsieOceanie	10,1 29,6 (2,1	450 139 879 53	*9,7 (¹) 29,8 (²) 44,2 (³)	380,8 140,7 813,6	*9,9 30,1 44,3	**430 130 829 829	*9,9 29,9 44,1	411,6 148,8 907,3
Australic et fles de la Mer du sud Amérique du sud. Terres polàires Total	-	,, ,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,,	8,9 (3) 20,8 (2) 17,7 (2) 4,3?	6,4 9,0 105,7 89,0 38,5 89,0 0,01 12,7 1485,71 145,0	9,0 (4) 39,0 12,7 145,0	165	8,9 (5) 23,3 17,7 3,2 136,0	6,5 (12,5) (2,9) 1629,6

 L'Minande n'est pas comprise dans l'Europe, elle est classée dans les terres polaires; M. de Juraschek classo les "Fourbes, Madère, etc., en Europe, Juraschek a donné 397,9 millions d'habitants (Flüchen-Inhalt und Revölkerung Furonce, 963, p. 20. at m viv ... soot. 161 Angieglie et Océanie; (5) Australie.

V. ÉTATS AYANT UNE SUPERFICIE

de plus d'un million de kilomètres carrés

(Superficie exprimée en milliers de kilomètres carrés)

VI. ÉTATS AYANT UNE POPULATION

de plus de 2 millions d'habitants vers l'an 1911

(Évaluations approximatives en millions d'habitants)

	-	1	
Empire chinois	426	République Argentine	7
Empire britannique.	410	Maroc	7
Empire russe	162	Roumanie	2
États-Unis	100	Siam	-
France	86	Snède	6
Empire allemand	80	Afghanistan	5
Japon et Corée	64	Pérou	5
Autriche-Hongrie	53	Bulgarie	4
Pays-Bas	47	Chili	4
Empire ottoman	38	Colombie	4
Italie	36	Suisse	4
Belgique et Congo	28	Danemark	3
Brésil	21	Grèce	3
Espagne	20	Népal	3
Mexique	15	Venezuela	3
Portugal	13	Norvège	2,5
Perse	10	Bolivie	2
Ethiopie (Abyssinie).	8	1!	

VII. VILLES ayant plus de 400000 habitants

(D'après les derniers recensements ou évaluations)

VILLES	POPULATION en milliers d'habitants	VILLES	POPULATION on milliers d'habitants
Londres (Registration. (1910) (Greater	48-3 75377 44511 2763 22186 2111 2064 1516 11463 1360 1227 943 910 943 910 870 848 845 776 848 845 776 657 746 657 651 6630 6630	Boston (1909) Tchoung-king Sydney (1907) Baltimore (1909) Naples (1906) Madrid Munich (1908) Amsterdam (1909) Birmingham (1909) Birmingham (1907) Milan (1906) Barcelone (1907) Melbourne (1907) Dresde (1907) Leipzig (1907) Marseille (1906) Madras (1901) Cleveland (1909) Bangkok Odessa (1904) Sou-tcheou Rome (1906) Breslau (1907) Lyon (1906) Leeds (1907) Sheffield (1907) Cologne (1907) Kioto (1908) Gopenhague (1907) Rotterdam (1907) Rotterdam (1907) Rotterdam (1907) Rotterdam (1907)	623 620 577,6 572 570 576 558 553 552 544 537 519 500 500 486 472 448 448 448 448 448 448

VIII. POSITIONS GÉOGRAPHIQUES ET POPULATION

de différents lieux

DANS LES CINQ PARTIES DU MONDE

(LA FRANCE ET SES POSSESSIONS EXCEPTÉES)

La population est exprimée en milliers d'habitants

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT! en		POPULATION
Aarau, Argovie (Suisse) Aarhuus (Danemark) Aberdeen (Écosse) Adélaïde (Australie mérid.) Adélaïde (Australie mérid.) Adelie (terre) Aden (Arabie) Agra, prov. N-O (Inde) Agram ou Zagreb (Hongrie) Agram ou Zagreb (Hongrie) Almedabad, Bombay (Inde) Almedabad, Bombay (Inde) Aix-Ia-Chapelle (Prusse) Ajmer (Inde) Akron, Ohio (E-U) Albany, New-York (E-U) Alcamo, Trapani (Sielle) Aleg (Syrie) Alexandrie (Egypte) Alexandrie (Italie) Aligarh, prov. N-O (Inde) Altdorf, Uri (Suisse) Altenbourg, (Saxe-Alt)	56 9 26 x 3 58 x 6 6 6 34 35 x 12 46 40 x 12 5 x 12 5 4 8 5 4 x 12 5 3 6 6 2 7 48 5 4 x 12 5 3 6 6 12 4 5 4 7 7 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5	7 52 36 E 136 E 137 50 0 E 2 38 53 E 2 38 53 E 2 38 53 E 2 38 54 E 2 55	0 31 30 0 17 43 9 14 22 9 11 22 2 50 35 2 26 5 2 49 0 54 35 6 58 34 4 40 58 0 14 57 4 49 19 5 36 5 4 21 0 42 0 150 6 0 25 0 150 6	77 555 1822 1788 9 40 50 1888 77 335 1866 1447 74 555 1011 500 337 74
	1			

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT	UDE	POPULATION
		degrés	temps	POP
Altona, Holstein (Prusse)	53° 32′ 44″ N		h m s	172
Alwar, Rajputana (Inde)	27 34 N		4 57	57
Amoy, Fokien (Chine)		115 43 48E		114
Amritsar, Pendjab (Inde)	31 37 15 N			162
Amsterdam (Pays-Bas)	52 22 30 N		0 10 12	566
Ancône (Italie)	43 37 15 N			62
Andrinople (Turquie)	41 40 39 N			81
Annapolis, Maryland (E-U).	38 58 53 N			9
Anvers (Belgique)	51 13 52 N		0 8 10	311
Appenzell (Suisse)	47 19 N		0 28	4
Aracaju, Sergipe (Mexique).	11 55 s	0	2 38	21
Arad (Hongrie)	46 11 N		1 16	66
Arezzo (Italie)	43 27 N			44
Arkhangel (Russie)	64 32 8 N			21
Arnheim (Pays-Bas)	51 58 46 N		0 14 18	63
Arolsein (Waldeck)	51 24 N		0.27	3
Assomption (Paraguay)	25 16 49 s			60
Astrakhan (Russie)	46 21 3 N	1 - 4		147
Athènes (Grèce)	37 58 8 N			16;
Atlanta, Géorgie (E-U)	33 44 59 N	86 43 33 0		TES
Auckland (Nouvelle-Zélande).			11 29 50	43
Augsbourg (Bavière)	48 21 42 8	8 3 3 54 E	0 34 16	9
Augusta, Maine (E-U)	44 20 N	72 16 0	4 19	1:
Austin, Texas (E-U)	30 20 N	9949 0	6 39	2
Bagdad (Turquie d'Asie)				14:
Bakon, Caucase (Russie)				12
Bâle (Suisse)				12
Baltimore, Maryland (E-U).		78 57 130		
Bandjermasin (Bornéo)				1
Bangalore, Mysore (Inde)			1	
Bangkok (Siam)				
Barcelone (Espagne)				54
Bareilly, Bengale (Inde)			5 8 21	13
Bari (Italie)				8
Barmen (Prusse)				15
Baroda, Bombay (Inde)				
Barow [pointe] (Alaska)	71 27 03	158 35 140	10 34 21	19
(\$2	1	•		

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGITU	CDE	POPULATION
		degrés	temps	POP
Barrow-in-Furness (Angleterre) Basse-Terre (St-Christophe). Batavia (Java). Baton-Rouge, Louisiane (E-U) Belem, Para (Brésil). Belfast (Irlande). Belgrade (Serbie). Belize (Honduras brit.) Bellary, Madras (Inde). Bellinzona, Tessin (Suisse). Bello-Horizonte, Minas Geràs (Brésil). Benarès, Bengale (Inde). Bergen (Norvège). Berlin (Prusse). Berne (Suisse). Berne (Suisse). Benthen, Silésie (Prusse). Beyrouth (Syrie). Bhagalpur, Bengale (Inde). Bielefeld (Prusse). Bielefeld (Prusse). Bistener, Rajputana (Inde). Bielefeld (Espagne). Birkenhead (Angleterre).	54° 7° 8 17 18 12 N 6 7 40 s 30 32 12 6 59 s 54 40 35 N 44 47 57 N 17 29 6 18 25 25 18 25	5 33 0 65 3 280 104 28 11E 93 27 0 50 50 150 8 4 340 18 9 14E 90 32 330 74 34 25E 6 40 55E 46 3 0 80 40 27E 7 20 53E 1 2 57 57E 1 1 3 28E 8 1 6 35 11 8 16 11 11 11 8 16 11 11 11 8 16 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11 11	h m s 0 22 4 20 14 6 57 53 6 14 3 23 21 0 32 18 1 12 37 6 2 10 4 58 18 0 26 44 3 4 5 22 42 0 29 23 0 0 11 52 0 44 15 0 20 25 5 1 6 2 12 33 5 5 39 5 5 0 0 21 3	61 10 139 23 370 81 10 58 3 3 209 48 82 2111 75 60 6119 76 77 77 77 75 60 6119 76
Birmingham (Angleterre) Bismarck, Dakota N. (E-U). Blackburn (Angleterre) Blæmfontein (Orange)	52 28 46 48 53 45 29 6	4 14 6 8 103 7 146 8 4 49 6 8 23 42	0 17	553
Bochum (Prusse). Bogota (Colombie) Boisé City, Idaho (E-U). Bologne (Italie). Bolton (Angleterre). Bombay (Inde). Bonn (Prusse). Bootle (Angleterre).	. 4 35 55 1 43 37 3 44 29 47 1 54 36 1 18 53 46 1	76 34 86 118 35 6 9 0 591 14 59 6 70 28 431 4 45 341	7 54 6 0 36 0 0 20 E 4 41 5	20 159 183

NOMS DES LIEUX	LATIT	UDE		Lo	NGIT en	UDE			OPULATION
			d	egr	és	te	mp	s	POP
Bosna-Seraï ou Saraïevo (Bosnie)	43°51′	33 ["] N	16	5	30	h		22	3.5
Boston, Massachusetts (E-U)	42 21	28 x	73	23	540		53		
Boukhara (Turkestan)	30 46	3- N	62		42 E		8		
Bournemouth (Angleterre).	56 43	N	4		0		17		éq
Bowen [port] (Amer. nord .	73 13	3 ₉ x	oi.	15	0.0			1	В
Bradfort (Angleterre :	53 48	N	4	5	- 0		16		290
Braïla (Roumanie)	45 16	$36 {\rm x}$	25	37	49 E	I	12	31	56
Brandebourg (Prusse	52 26	N		12	E				51
Brême (Allemagne)		18 N	- 6	28	6 E		25	52	215
Brescia (Italie	45 32	IQN.	7	53	SE	U	31	32	74
Breslau, Silésie Prusse	51 6.	jön			57 E	0	58	18	
Bridgeport, Connecticut E-U .		N		46	0	-	3		91
Bridgetown Barbade		12 N	61	57	33 o	i	-	ju,	30
Brighton (Angleterre)	50 49	N	2	$2\hat{8}$	0	0			120
Brisbane (Queensland)	27 28	3 s	150	41	16 E	01	2	15	
Bristol (Angleterre	51 27	245	4	56	0.0	0	IQ.	15	368
Bromberg Prusse	53 7	N	15	40	E	1	3		54
Bruges (Belgique	51 ig	32 N			24 E	0	3	34	54
Bruneï (Bornéo)	5 2	N	113	32	E	-	3;		10
Brünn, Moravie Autriche				16	30 E	0	5-	6	121
Brunswick (Allemagne)	52.16	tix	8	11	16E	0	32.	45	136
Bruxelles Belgique	50 50	37 N	2	3	178	0	8	9	630
Bucarest Roumanie		38 N	33	46	3 E	1	35	4	298
Bückebourg (SchanmbLippe).	52.16	N	- 6	12	E	0	2.7		6
Budapest (Hongrie)	47.39	12 N	16	43	1 E		6	52	913
Buénos-Ayres Rép. Argent		30 8	60	42	200	4	2	50	1189
Buffalo, New-York E-U	12 52	N	81		0	5 :	ĉ ŝ		39"
Burnley Angleterre	53 48	N	-4	35	- 0	0	18		ros!
Burton-on-Trent Anglet		N	3	50	- 0	0	16	1	53
		N	4	38	- 0	0	9		59
Byelostok, Grodno Russie).		N		18	E		23		92
Cadix (Espagne				$\frac{3}{2}$	35 o	0	34 1	10	69
Cagliari Sardaigne			- 6	46	I'SE	0	3-	7	56
	22 33				å6€	5 3	14	0	848
Calicut, Madras Inde		55 N	73	26	5 E	4 5	3 4	14	77
Caltanissetta (Sicile)		N	11	42		0			13
Cambridge, Massachus. E-U.	12 22 .	SN	-3	27	58 o	4 5	3 5	2	102
		-		_			_	_	

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT en degrés	temps	POPULATION
Jamden, New-Jersey (E-U. Jampèche (Mexique) Jandie (Grète) Janton (Chine) Jap Est d'Asie Jap Farewell (Groenland) Jap Nord (Norvège) Jap Horn (Amérique mérid) Jap Horn (Amérique mérid) Jap Town (Le Cap) Jaracas (Vénézuéla Jardiff (Galles) Jarlsruhe (Bade) Jarson, Nevada (E-U Jarthagène (Espagne Jassel (Prusse) Jastries (Sainte-Lucie) Jatane (Italie) Jettigné (Monténégro Jhang-haï (Chine) Jettigné (Monténégro Jharleston, Garoline S. E-U Jharleston, Garoline S. E-U Jharleston, Virginie O. (E-U) Charlestown (Nevis Cheyenne, Wyoming E-U Chicago, Illinois E-U Chithuahua (Mexique) Japachago, Guerrero (Mexique) Christchurch (Ni*-Zélande	39 53 N 19 50 45 X 35 21 O X 26 6 3 10 X 59 49 O X 71 10 O X 55 58 28 X 50 30 21 X 10 30	degrés 77 26 0 0 92 54 50 92 54 50 22 47 45 E 110 56 30 E 187 55 46 E 46 21 560 164 0 140 6 3 54 E 122 6 30 3 10 180 7 3 39 E 123 6 30 12 43 E 78 0 59 E 119 8 42 E 119 8 42 E 119 8 42 E 119 8 42 E 10 35 E	h m s 5 ro 6 11 36 13 11 r 7 23 46 13 1 r 7 23 46 13 3 5 28 1 34 0 1 35 6 1 1 4 34 4 37 4 0 22 1 0 24 r 5 8 8 24 0 7 28 r 5 1 3 2 r 5 1 3 2 r 5 1 3 5 5 1 1 5 12 4 1 7 7 5 6 3 5 5 1 1 9 5 r 0 44 0 42 7 9 5 5 9 5 6 7 13 3 9	89 17 23 9900 8 8 78 171 2 100 120 4 651 15 651 11 1259 2,22 114 222
Christiania (Norvège : Cienfuegos (Cuba)	22 1 7 N 39 8 20 N 41 30 6 N	82 49 3 0 0 86 45 3 5 0 84 2 23 0	5 31 18 5 47 2 5 36 9	36 351 507
Cobourg (Saxe-Cobourg)				

		LONGIT	The	N.
NOMS DES LIEUX		en	DE	POPULATION
NOMS DES LIEUX	LATITUDE	-	_	U.
		degrés	temps	P0F
Coimbatona Madras (Inda)	° 50' "	-1.34 "-	h m s	
Coimbatore, Madras (Inde).	10 58 N		4 58	53
Coire, Grisons (Suisse) Colima (Mexique)			0 28 45	т3
Colmar (Alsace)			7 4	21
Cologne (Prusse)			0 20 5	42
Colombo (Ceylan)				451
Columbia, Caroline S. (E-U).			5 10 1	155
Columbus, Onio (E-U)		0 5	5 33	25
Côme (Italie)				155
Conception (Chili)	136 40 40 6	75 23 350		30
Concord, New-Hampsire (E-U)		1		61
Constantinople (Turquie)		75 57 0 26 38 44 E	4	21
Copenhague (Danemark)				
Cordoba (Rép. Argentine)			. 3	
Cordoue (Espagne)	3= 50 15 x	7 10 00	1 . 5	
Corfou (Grèce)	39 37 12 N	17 35 45 E	1 10 23	
Cork (Irlande)				- 6
Coventry (Angleterre		1 0 1/		78
Cracovie (Autriche)			1 10 20	
Crefeld (Prusse)		4 13 42 E	0 16 55	
Crémone (Italie)		1 ' . '		
Cronstadt, St-Pétersb. (Russie				
Croydon (Angleterre)		1 ' 0		154
Cuddalore, Madras (Inde)				100
Cuernavaca, Morelos (Mexique		''		10
Culiacan, Sinaloa (Mexique).		1 .		10
Curityba, Parana Bresil				
Cuttack, Madras (Inde)				1
Cuvaha, Matto Grosso (Bresil		# S		3.
Czenstochowa (Pologne		0 10	1	5.
Czernowitz (Autriche)				78
Dacca, Bengale (Inde				
Dallas, Texas E-U		1 0 "	1	
Damas (Turquie d'Asie,				
Danzig (Prusse)		16 19 320	ı 5 18	
Darbhanga, Bengale (Inde)				6
Darmstadt (Hesse)				8
	1.0	1	;	-

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGITO en	EDE	POPULATION
		degrés	temp	POP
Dayton, Ohio (E-U) Debreczen (Hongrie) Dellii, Bengale (Inde) Dellwold (Lippe) Denver, Colorado (E-U) Derby (Angleterre) Des Moines, Iowa (E-U) Dessau (Anhalt) Detroit, Michigan (E-U) Devonport (Angleterre) Dover, Delaware (E-U) Dresde (Saxe) Dublin (Irlande) Dudley (Angleterre) Dublin (Irlande) Dudley (Angleterre) Dundee (Écosse) Durban (Natal) Durban (Natal) Düsseldorf (Prusse) 3dimbourg (Écosse) 3ilberfeld (Prusse Neiman) 3ilberfeld (Prusse Rhénane) 3lbing (Prusse) 4frie, Pensylvanie (E-U) 2ssen (Prusse) 4ral River, Massachus(E-U) 4all River, Massachus(E-U) 4arakhabad, Bengale (Inde	47 33	86 54 0 19 18 E 74 53 44E 6 32 E 107 25 0 3 48 430 95 59 64 E 85 23 170 6 30 350 5 750E 8 5 23 170 6 30 350 5 750E 8 4 25 39E 8 4 25 39E 9 4 32 0 4 25 39E 106 32 20 4 25 39E 106 32 20 4 26 01 5 7 3 44 7 8 8 9 50 8 8 9 50 8 8 9 50 8 8 9 50 8 7 3 30	h m s 5 48 117 4 59 35 0 26 7 10 0 15 15 6 24 0 39 47 5 41 33 0 26 2 0 45 38 0 34 42 0 18 10 17 43 0 18 10	109 89 13 157 126 55 385 176 3 3 3537 391 51 3 68 55 6 3 3 537 5 169 3 3 4 355 6 4 355 6 6 7
Farakhabad, Bengale (Inde ferrare (Italie). Fez (Maroc) Flensbourg (Prusse) Florence (Italie)	. 34 6 3 . 54 47 5	N 7 21 34 N 7 6 6	E 0 37	4 54
lorianopolis, Sta Catharina (Brési		s 50 54	0 3 24	32

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	Longit		POPULATION
	İ	degrés	temps	P.
	0, -	. , -	h m s	
Foggia (Italie)	4127 X	13 11 E	o 53	53
Forli (Italie)	44 13 21 X		0 38 49	44
Fortaleza, Ceara (Brésil)	3 49 s		2 43	48
Fort-Wayne, Indiana (E-U).			5 46	5 r
Foukouoka (Japon)		128 3 32 E	8 32 14	82
Fou-tchéou (Chine)		105 144 Е	7 0 7	624
Francfort-sMein (Prusse).		6 21 OE	0 25 24	340
Francfort-sOder (Prusse).			0 48 52	64
Frankfort, Kentucky (E-U).	38 9 N		5 49	10
Frauenfeld, Thurgovie (Suisse).		6 33 46 E	0 26 15	6
Fribourg (Bade	53 49 39 N	6 57 19E	0 27 49	74
Fribourg (Suisse)	46 48 9 N	4 47 02 E	0 19 11	20
Fukui (Japon)		134 0 E	8 56	50
Funchal (Madère	32 38 4 x		т 16 56	21
Fürth (Bavière)	49 29 N		o 35	61
Fysabad, Oudh (Inde)			5 19 17	75
Galatz (Roumanie)			1 42 49	63
Gand (Belgique)	51 3 13 N	0 50	0 5 34	164
Gateshead (Angleterre)			0.10	126
Gaya, Bengale (Inde)			5 30	71
Gelsenkirchen Prusse				147
Gênes (Italie)				248
Genève (Saisse				118
Georgetown ou Demerara (Guy)				48
Géra (Reuss-Scheiz)				4:
Gibraltar (Espagne)		1 1 10	0 30 47	2.5
Gladbach Prusse)			0 19	61
Glaris (Suisse)			0.2-	6
Glasgow (Écosse)			0 20 32	872
Gleiwitz Prusse				6 r
Gloucester (Augleterre)		1 1 1		52
Goa, Bombay Indel				24
Godhavn (Groeuland)) P
Gondar (Abyssinie)		0 8		4
Gorakhpur, Bengale Inde		0 00		61
Görlitz (Prusse)	31 9 27 N			
Göteborg (Suède)	57 42 34 N	9 37 45 E	o 38 31	162

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT en	UDE	POPULATION
		degrés	temps	POP
Gotha (Saxe-Cobourg)	50° 56′ 38″x	8 22 23 E	h m s o 33 29	37
Govan (Écosse)	55 52 N	639 0	0 27	102
Goyaz (Brésil)	16 22 S	46 19 0	3 5	13
Grand Rapids, Mich. (E-U).	42 58 N	88 1 0	5 52	106
Gratz (Autriche)	47 4 37 N	13 6 26 E	0 52 26	160
Greenock (Écosse)	55 56 53 x	7 5 270	0 28 22	72
Greenwich (Angleterre)	51 28 38 N	2 20 140	0 9 21	50
Greiz (Reuss-Greiz)	50 3g N	9 53 E	040	23
Grenade (Espagne)	37 13 N	6 1 0	0 24	77
Grimsby (Angleterre)	53 34 N	2 24 0	0.10	71
Grodno (Russie)	53 40 46 x	21 29 20 E	1 25 58	42
Groningue (Pays-Bas)	53 13 12 N	414 00	0 16 56	74
Guadalajara, Jalisco (Mexique)	20 40 46 X		- 2 43	101
Guanajuato (Mexique)	21 0 58 N	103 55 360	6 54 22	41
Guatemala la Nueva (Guatemala)	1441 N	92 55 0	6 ra	125
'Guayaquil (Équateur)	2 12 24 S		\$ 28.50	5 r
Guthrie, Oklahoma (E-U)	35 54 ×	99 45 0	6.39	12
Gwalior, Bengale (Inde)	26 13 12 N	75 49 42 E	5 13 19	104
Haarlem (Pays-Bas),	52 22 54 X	2 18 7E	0 9 12	70
Hagen (Prusse)	51 28 N	5 8 E	0 21	78
Hakodaté (Japon)	41 46 57 X	138 24 42E	9 13 39	88
Halifax (Angleterre)	53 43 ×	412 0	017	110
!Halle-s-Saal (Prusse),	51 29 38 N	9 37 30E	o 38 3o	178
Hambourg (Allemagne)	53 33 7 N	7 38 14E	o 3o 33	845
'Hamilton (Canada)	43 16 · N	82 17 0	5 29	53
Hang-kéou (Chine)	30 34 58 x	111 56 39 Е	7 27 47	870
Hang-tchéou (Chine)	30 20 N		7 51	350
Hanley (Angleterre)	51 35 31 N	117 46 E	0 12 56	67
Hanovre (Prusse)	52 22 20 X		0 29 37	254
Harbourg (Prusse),	53 27 51 X	7 38 48	o 3 o 3 5	56
Harrisbourg, Pensylvanie (E-U).	40 15 N	74 34 0	.j 58	59
Hartford, Connecticut (E-U).	41 45 59 8	75 i 90	5 0 5	104
Hastings (Angleterre),	50 52 N	144 0	0 7	67
Heidelberg (Bavière)	49 24 35 x		0 25 27	50
Helena, Montana (E-U)	46 36 ×		- 38	17
Helsingsfors (Finlande),	60 9 43 x	22 37 3E	r 3o 28	123
Hermosillo, Sonora (Mexique)	22 23 N	113 18 0	- 33	11
	i	1		

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT	UDE	POPULATION
	-	degrés	temps	POP
	. , ,	0 , "	h m s	
Kalouga (Russie)	54 30 31 N	33° 54′ 54″E	2 15 40	52
Kamenets-Podolsky (Russie)			1 36 57	36
Kanazawa (Japon)		137 22 E	9 9	III
Kansas City, Kansas (E-U)		96 58 o	6 28	86
Kansas-City, Missouri (E-U).		96 55 36 0	6 27 42	192
Karachi, Sind (Inde)	24 49 49 N	6438 OE	4 18 32	117
Katmandu, Népal (Inde)	27 35 N	83 O E	5[32	50
Kazan (Russie)	55 47 24 N		3 7 8	162
Kecskemet (Hongrie)	46 54 N	17 24 E	1 10	65
Kerman (Perse)		54 4 . E	3 36	60
Kharkov (Russie)			2 15 33	206
Kherson (Russie)			2 1 7	65
Khiva (Turkestan)			3 52 5	30
Khokand (Russie d'Asie)			4 34 25	99
Kichinev, Bessarabie (Russie	47 1 35 N			127
Kiel (Prusse)	54 20 29 X		0 31 15	174
Kiev (Russie)				321
Kingston (Jamaïque)	17 57 41 N		5 16 32	47
Kingston-upon-Hull (Anglet.)		2 35 150	0 10 21	26-
Kingstown (Saint-Vincent)	13 9 13 N	63 34 27 0	4 14 18	5
Kioto ou Miaco (Japon)	34 53 N	133 10 E	8 53	442
Kobé (Japon)	34 41 16 N	132 51 22 E	8 51 25	3-8
Kænigsberg (Prusse)	54 42 50 x	18 931E	1 12 38	232
Kolhapur, Bombay (Inde)	16 43 ×	71 53 E	4 48	54
Kolozsvar (Hongrie)			1 25	58
Konigshütte (Prusse)	50 18 N		1 6	66
Kostroma (Russie)	57 45 48 x		2 34 22	41
Koumamoto (Japon)	32 50 N	128 34 E	8 34	6 r
Koursk (Russie)	51 43 43 x		2 15 30	76
Kovno (Russie)	54 56 x		1 26	75
Krementchoug, Poltava (Russie	49 3 49 x		2 4 17	63
Kuching (Sarawak)	1 28 N	107 48 E	711	n)
Kumbakonam, Madras (Inde	10 56 N	77 3 E	5 8	60
Kure (Japon)				101
La Canée (Crète)				25
La Havane (Cuba)	23 9 21 N	84 41 440	5 38 47	280
	1	1		1 1

•				
NOMS DES LIEUX	LATITUDE	Lungit en	UDE	POPULATION
		degrés	temps	POPU
I a Hanna (D Da.)	50 / 10"	1° 58′ 16″E	h m s	
La Haye (Pays-Bas)	3. 25 00	1 30 10 E		
Lahore, Pendjab (Inde)	91 33 UX	71 58 55E 78 36 12E	4 4 /	
Lakno ou Lucknow (Inde).		00 50	5 14 25	264
Lansing, Michigan (E-U (5 48	20
La Paz (Bolivie)	16 2957 N	70 29 25 0	4 41 58	6
La Paz, Baj. Calif. (Mexique).	24 10 10 N		7 30 44	
La Plata (Rép. Argentine)		60 18 26 0	4	
Lausanne, Vaud (Suisse)		4 17 57E	0 17 13	
Lawrence, Massachus. (E-U)		73 30 0	4 54	75
Le Caire (Égypte)		28 55 12 E	1 55 41	65
Leeds (Angleterre)		3 52 O	0 15	470
Leicester (Angleterre)		3 28 0	0 14	236
Leipzig (Saxe)			0 40 13	516
Leith (Écosse)	35 39 OX	5 35 150		86
Lemberg (Autriche)	49 50 47 N	21 42 56E	1 26 52	18€
Léon Mexique)		104 0 550	6 56 4	63
Léon (Nicaragua)	12 32 N	89 14 0	5 57	45
Le Pirce (Grèce)	37 56 5 N	21 18 OE	1 25 13	78
Leyde Pays-Bas	52 9 20 N	2 8 480		58
Levton (Angleterre)		2 20 270	0 9 22	135
Lhassa (Tibet)		88 42 14E	5 54 51	3(
Libau, Courlande (Russie)		18 40 32 E	1 14 52	65
Liège (Belgique)		3 12 42 1	0 12 51	×78
Liegnitz (Silésie)		13 19 40 E		60
Liestall, Bâle (Suisse)		5 24 E		- 1
Lima (Pérou)		79 22 53 0		z.49
Lincoln (Angleterre)		2 52 130		
Lincoln, Nebraska (E-U		99 2 0		.58
Linden (Prusse)		13 43 E	0 55	58
Linz (Autriche)		115- 3E		-
Lisbonne (Portugal)		11 28 300		
Little-Rock, Arkansas (E-U).		94 36 400		
Liverpool (Angleterre		5 19 360		
Livourne (Italie),		7 57 30 E		
Lodz (Pologne)				329
Londres (Angleterre)		2 25 570		
Lorca (Espagne)			0 16	70
Lorea (Espagne)	10 1 1 M	1 0 0	0.10	

				:
NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT	UDE	POPULATION
NOMS DES LIEUX	LATTICUL			5
-		degrés	temps	POP
	"	° 0 = ' 0 "	h m s	1
Los Angeles, Californie (E-U).			8 2 23	116
Louisville, Kentucky (EU.).		88 6 90	5 52 25	23-
Lowell, Massachusetts (E-U)		73 43 0	4 55	95
Lubeck (Allemagne)	53 52 10 N	8 21 9 E	0 33.25	9.2
Lublin (Pologne)	51 12 N	20 17 E	1 21	30
Lucerne (Suisse)	47 3.22 N	5 58 42 E	6 23 55	35
Ludwigshafen-s-Rhin (Bavière).	49 28 N	6 7 E	0 24	7.2
Luxembourg (Luxembourg)	49 37 38 N	3 49 26 E	0 15 18	21
Lynn, Massachusetts (E-U)	42 25 N	73 21 0	4 53	84
Macao, Quang-tung (Chine)	22 11 25 N	111 13 OE	- 24 52	64
Maceio, Alagoas (Bresil)	9 39 35 s	38 5 70	2 32 20	36
Madison, Wisconsin (E-U)	43 4 37 N	91440	6 6 50	25
Madras (Inde)	13 4 8N	77 54 36 E		500
Madrid (Espagne)		6 1300	0 24 6	570
Madura, Madras (inde)	9 55 IN	75 46 55 E	5 3 8	1.06
Magdebourg (Prusse)	52 8 4 N	9 18 30 E	0 3- 14	246
Mahon, Minorque (Espagne).		1 57 3E		16
Makassar (Hes Célèbes)	5 8 98	1 57 3E		26
Malaga (Espagne)		6 44 510		138
Malines (Belgique)		2 8 32 E		50
Malmoë (Suède)		10 40 OE	1	2
Managua (Nicaragua)		88 32 0	- 4- 4-	35
Manameh (de Bahrein)		40 -	, ,	30
Manaos, Amazonas (Bresil)				65
Manchester (Angleterre)	53 29 OX	10153		643
Manchester, New-Hampshire (ET.)		1 3 / "	1	60
Mandalay (Birmanie)		1 / 6 72		
Manille (Philippines)				220
Mannheim (Bade)	49 29 11 N			170
Maria-Thereslople (Hongrie)		1	1	91
Maroc (Maroe)		1 " - 0 .		50?
Marsala (Italie)		10 I 44E		62
Mascate (Oman)	23 37 26 X	56 15 51 E		25
Mayence (Hesse-Darmstadt)				91
Meched (Perse)	36 18 N		1	60
Medellin (Colombie)		1 ('	1	54
Medveji (iles) (Asie), la plus O.			10 32 14	34
The state of the state of the state of	70 52 148	1.30 3 30 1	1.0 32 14	"

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT	UDE	OPULATION
		degrés	temps	POP
Mecrut, Bengale (Inde)	20° 0′46″x	75 22 17 E	h m '	118
Meiningen (Saxe-Meiningen).	50 35 26 N	8 4 11E	0 32 17	
Melbourne (Victoria)	37 40 53 s	142 38 17 E	9 30 33	1
Memphis, Tennessee (E-U)	35 9 N		6 9	136
Merida, Yucatan (Mexique).			6 7 50	1
Merthyr-Tydfil (Galles)		5 42 0	0 23	76
	38 11 33 x			
Metz (Lorraine)	49 7 14 N			60
Mexico, Distr. fédéral (Mexiq.)				
Middlesborough (Anglet.)		001	0 14	102
Milan (Italie)	45 27 50 N			552
Milwaukee, Wisconsin (E-U).				332
Minneapolis, Minnesota (EU)	44 58 30 N		6 22 18	300
Minsk (Russie)	53 54 13 N	25 13 17E		
Mirzapur, Pendjab (Inde)				80
Mitau, Courlande (Russie)		21 23 38E	1 25 34	35
Modène (Italie)	44 38 53 N			6-
Mohilev-s-Dnieper (Russie).	53 54 IN			
Monaco (Monaco)		5 5 21E	0 20 21	3
Monrovia (Liberia)	6 to 5 N		0 52 37	0
Monterey, Nuevo-Leon (Mexique)	25 34 N	, , ,	650	62
Montevideo (Uruguay)		58 32 290	3 54 ro	300
Montgomery, Alabama (E-U).	32 21 N	88 43 ° o	5 55	41
Montpelier, Vermont (E-U).			5 0	A
Montréal (Canada)			5 3 34	268
Moradabad, Bengale (Inde).			5 5	7:
Morelia, Michoacan (Mexique	10 12 12 N	103 27 100	6 53 49	3-
Moscou (Russie)	55 45 20 N	35 14 2E	2 20 56	136
Mossoul (Turquie d'Asie	36 19 N	40 49 E	2 43	6
Moukden (Mandchourie)	4154 N		8 7	15
Moulmein, Tennasserim Inde	16 29 14 N	95 17 IE	6 21 8	5:
Mülheim-s-Rhin (Prusse)	50 57 N		0 19	5
Mülheim-s-Ruhr (Pru-se) .			о 18	9
Mulhouse (Alsace)	17 44 5 LN	5 0 10E	0 20 I	
Multan, Pendjab (Inde	30 11 57 N	69 8 IE		8
Munich (Bavière)			0 37 5	57
Munster (Prusse)	51 58 10 N	5 17 31E	0 21 10	8

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT	DDE	POPULATION
		degrés	temps	PO1
Murcie (Espagne)	37 59 14 N	3° 28′ 5″o	h m s	115
Muttra, Bengale (Inde)	27 28 N	75 21 · E	5 I	60
Mysore, Madras (Inde)	12 18 14 N	74 19 LE	4 57 16	68
Nagasaki (Japon)		127 31 55E	8 3o 8	176
Nagoya (Japon)	35 7 N	13436 E	8 58	378
Nagpur, Bengale (Inde)		76 44 54 E	5 7 0	128
Nagyvarad (Hongrie)	47 3 N	19 33 E	1 18	57
Namangan, Turkestan (Russie)			4 37 20	64
Nankin (Chine)				
Naples, (Italie)				
Nashville, Tennessee (E-U)		89 7140		
Nassau (cap) (Nouvelle-Zemble).	76 33 on	60 37 15 E	4 2 20	n
Natal, Rio-Grande Norte (Brésil)	5 48 s	37 33 o	2 30	16
Navanagar, Katiawar (Inde).				54
Negapatam, Madras (Inde)	10 45 43 x		5 10 3	57
Neuchatel (Suisse)	46 59 51 N	4 37 14E	0 18 29	23
Neu-Strélitz (Mecklemb. Str.)	53 20 N	10 43 E	0 43	12
Newark, New-Jersey (E-U)	40 45 N		5 6	300
New-Bedford, Massachus. (E-U).	41 38 10 N		4 53 3	
Newcastle (Angleterre)	52 27 N	5 27 0	0.22	273
Newcastle (NouvGalles Sud)	32 55 43 s	149 27 13 E	9 57 49	
New-Haven, Connecticut E-U	41 10 22 N	75 15 210	5 1 1	1 .
New-Orléans, Louisiane (E-U)	29 57 46 N	92 23 420		1 1
Newport, Mon. (Angleterre).	51 35 N		1	74
Newport, Rhode-Island (E-U).	41 29 36 8	73 39 54 0	4 54 40	
New-York, New-York (E-U)	40 42 44 N		5 5 2 2	4451
Nichteroy, Rio-Janeiro (Bresil).	22 54 5			3 т
Nicosia (Chypre)	35 6 N		2 8	15
Niigata (Japon)		136 42 47 E		62
Nijni-Novgorod (Russie)				1
Nikolaïev, Kherson (Russie).				
Nimègue (Pays-Bas)	51 50 542			1 0
Ning-Po (Chine)	29 42	1 1 911		260
Niuchwang (Chine)	10 40 1	119 55 E		74
Norfolk, Virginie (E-U)			5 14 32	
Northampton (Angleterre)		3 14 0	0 13	95
Norwich (Angleterre)	. 52 38 1	8 3 7 0	0 12	119
	ì	1 '	1	1 3

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT	UDE	POPULATION
		degrés	temps	ь
Nottingham (Angleterre)	52°57′8″N	3°28′37°0	h m s	.257
Novare (Italie)		617 2E	0 25 8	1 3
Novgorod (Russie)		28 56 20E	1 55 46	27
Novo-Tcherkask, Don (Russie)		37 45 56 E	2 31 4	- 1
Nuremberg (Bavière)	30 2- 26 N	8 44 26E	p 34 58	322
Oakland, Californie (E-U)	37 48 5 N	124 36 540	8 18 28	74
Oaxaca (Mexique)	17 3 45 x	99 3 350	6 36 14	
Oberhausen (Prusse)	51 31 N	431 E		.52
Odense (Danemark)	55 23 N	8 2 E	o 32	41
Odessa, Kherson (Russie	46 28 38 N	28 25 17 €		500
Offenbach (Hesse)	50 7 N	6 25 E		60
Okayama (Japon)	34 36 6N	131 30 4€	.8 46 36	93
Oldenbourg (Oldenbourg)	53 8 10 N	5 52 59 E	0 23 32	
Oldham (Angleterre)	53 32 N	4 28 0		241
Olympia, Washington (E-U).	47 3 N	125 8 U	8 24	,0
Omaha, Nebraska (E-U)	41 16 N	98 16 460	6 33	133
Omsk (Sibérie)	54 50 8 N	71 2 19E		63
Oporto ou Porto (Portugal)	41 9 9N		0 43 54	
Orel (Russie)	52 58 27 N	33.43.58E	2 14 56	82
Orenbourg (Russie)	51 45 11 N		3 31 6	- 74
Osaka (Japon)	34 7 42 N	132 48 OE	8 51 12	1287
Osnabruck (Prusse)	52 16 35 N		0 22 49	fie
Ostende (Belgique)	51 13 50N		0 2 20	42
Otaron (Japon	43 10 N	138 40 E	9 15	79
Ottawa (Canada)	45 20 N	78 3 0		bo
Oufa (Russie)	54 43 2 N	53 36 12E	3 34 25	49
Ouralsk, Oural (Russie)	51 11 58 N	49 1 35 E	3 16 6	36
Oxford (Angleterre)	51 45 34 x	3 35 210	0 14 21	32
Pachuca, Hidalgo (Mexique).	20 I N	100 11 0	6 43	3-
Padang (Sumatra)	0 58 IS		6 32 1	AI
Padoue Italie	45 23 45 N	9 32 40 E	0 38 11	88
Paisley (Écosse)	55 51 N		0 27	92
Palembang (Sumatra)			6 49 41	161
Palerme (Italie)	38 6 46 N	11 114E	0 44 5	322
Palma, Majorque (Espagne).	39 34 4N	0 18 12E		65
Panama (Panama)	857 6x	81 52 260		Se
Parahyba (Brésil)	7 6 35 s	37 13 200	2 28 53	29
			1	

NOMS DES LIEUX	LATPTUDE	LONGIT	UDE	POPULATION
		degrés	temps	P.01
Paramaribo (Surinam)	5°49'30'N	57 29 3 0	h m s	35
Parme (Halie)	44 48 15N		0 31 50	49
Paterson, New-Jersey (E-U)	40.53 N	76.32 0	5 6	1117
Patiala, Bengale: (Inde)		73·10 E	4 53	60
Patna, Bengale (Inde)	25 35 56 N	82 53 33 E		135
Pavie (Italte)	45 11 6 N	6 48 59 E	0 27 16	35
Pécs ou Funfkirchen (Hongrie).		- 15 53 E	1 4	51
Pékin (Chine)	30.54 23 N		- 36 32	
Penza (Russie)	53. IL ON			63
Peoria, Illinois (E-U)	40.46 N	9154 0	6 8	50
Permi (Russie)	58 0 42 N	53 56 OE	3 35 44	45
Perth (Australie occ.)	3 t 52 s	113-38 E	7 35	54
Perugia (Italie)	43 7 N	10-3 Е	0.40	64
Peshawar, Pendjab (Inde)		60 13 55 E	4 36 56	95
Petrozavodsk, Ofonets (Russie)		- 32 · 3 30 €	2 8 11	13
Pforzheim (Bade)		6 2т в	0 25	59
Phénix, Arizona (E-U)		T14 25 0	- 38	6
Philadelphie, Pensylv. (E-U).		77 29 170	5 9 57	1516
Philippopolis (Roumélie)		22.24 45E	1 29 39	
Pilsen (Hobème)	49 44 55 N	11 2 32 E		1 1
Pise (Italie)		8 3 40 E	0 32 15	10 1
Prttsburg, Pensylvanie E-U.			5 20 11	
Pfaisance (Italie)	45 3 ox	7 21 40E	0 29 27	36
Plauen (Saxe)	50 20 N			PIL
Plymouth (Angleterre)	50 22 20 N	6 28 140		F20
Plymouth (Montserrat)	16:42 12 N	64 33 220	1 18 14	т
Poltava (Russie)	49 34 58 N	32 14 7E	2 8 56	54
Poona, Bombay (Inde)		71 32 47E	4 46. LI	153
Port-au-Prince (Haiti)	18-33 54 x	74 42 160	4 58 49	7.0
Portland, Maine (E-U)		72 32 43 0	4 50 11	58
Portland, Oregon E-E	453k N	12451 0	8 19	120
Port-Louis (Maurice)		55 12 OE	3 40 48	52
Porto Alegne, Rio Grande			1	
Sul (Bresil)	30 F 8		3 30	80
Port of Spain (Trinite)			4 15	5
Port-Royal Jamaique)				15
Port-Said (Égypte)	3r 15 48x	29 58 40 E	1. 59 55	49

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGIT	UDE	POPULATION
		degrés	temps	POP
Portsmouth (Angleterre)	50°48′ 3″n	3 26 270	h m s	208
Posen (Prusse)	52 24 N	1431 Е	o 58	142
Potsdam (Prusse)	52 22 56 N		0 42 55	61
Prague (Bohême)			0 48 21	230
	48 8 30 N		0 59 4	75
	53 46 N	5 2 0	0 20	117
Prétoria (Transvaal)	25 53 s		1 47	37
Providence, Rhode-Island (E-U).			4 54 58	217
Przemysl (Autriche)	49 47 N	20 27 E		55
Pskov (Russie),.	57 49 18 N			30
Puébla (Mexique)	19 2 31 N		6 42 29	94
Québec (Canada)	46 48 17 N	73 32 34 0		69
Quéluz (Brésil)	20 39 s	46 5 0		68
		102 43 230		33
Quito (Équateur)				51
	35 48 ×	1 1 1 3	1 1	1.4
	24 28 N			79
Rangoon, Birmanie (Inde)	16 46 14 N	93 49 13 Е		235
Ravenne (Italie)	44 24 58 N	9 52 13 E		67
Rawalpindi, Pendiab (Inde).				88
Reading (Angleterre)	51 27 N			97
Reading, Pensylvanie (E-U)	40 20 N	78 18 0		80
Recife, Pernambuco (Brésil).	8 5 7s			186
Reggio-Calabria (Italie)	38 8 ×	13 19 Е		44
Reggio-Emilia (Italie)		8 17 10E	1	64
Remscheid (Prusse)	51 13 N			64
Revel, Esthonie (Russie)				69
Reykiavik (Islande);			1 '	7
				130
Riazan (Russie)	54 38 7 N			46
Richmond, Virginie (E-U				109
				283
Rio-de-Janeiro (Brésil			1	869
Rixdorf (Prusse) Roadtown (îles Vierges)				154
Rochdale (Angleterre)	18 27 N 53 37 N	1 0	4	88
Rochester, New-York (E-U).		7		- 1
nochester, new-tork (E-C).	43 9 17 N	1 19 22 440	5 19 43	197

NOMS DES LIEUX	LATITUD	E		Longit en	L'DE	POPULATION
			de	grés	temps	POP
Rome (Italie)	41°54′ 6	"N	10	7 3″E	h m s	490
Rosario (Républ. Argentine)		s	62 5	50 0	4 12	153
Rostock (Meklembourg-Sch.).		N	9.	48 OE	0 30 12	61
Rostov-s-Don, Don (Russie)	4- 13 6	N		22 38E	2 29 30	123
Rotterdam (Pays-Bas)	51 54 30	N	2	932E	0 8 38	403
Rudolstadt (Schwarzbourg)		N	9	0 E	0.36	12
Saarbrück (Prusse)		N		30 12 E	o 18 3-	90
Sacramento, Californie (E-U)		N	122	4 500	8 8 19	50
Saharanpur, Mirat (Inde)		N	75	5 E	5 0	66
Saint-Domingue (Dominicaine).	18 27 54	N	72	13 130	4 48 53	20
St-Gall (Suisse)	47 25 27		7	2 31 E	0 28 10	5.4
St-Helens (Angleterre)	53 27	N	5	4 0	0.20	92
St-John (Antigua),	17 6 13	N	64	10.120	4 16 43	9
St-John (Terre-Neuve)		N	55	1 20	3 40 4	30
St-Joseph, Missouri (E-U)	39 49	N	97	12 0	6 20	126
St-Louis, Missouri (E-U)	38 38 4	N		32 330	6 10 10	686
St-Marin (San Marino)	43 56	N	10	6 E	0 40	11
St-Paul, Minnesota (E-U)	44 55	N	95 :	20 0	6 21	224
St-Petersbourg (Russie)	59 56 30	N	27 3	58 SE	1 51 52	
Sakaï (Japon)	34 33	N	133	2 E	8 52	61
Salem, Madras (Inde)	11 39 12	N	75 !	49 33 E	5 3 t8	71
Salem, Oregon (E-U)	42 30 58	N		13 160	4 52 53	6
Salerne (Italie)	10 41	N	12 3		0.50	43
Salford (Angleterre)	53 29	N	43	36 o	о 18	23-
Salonique (Turquie)	40 37 28	X	20 3	37 46 E	1 22 31	105
Saltillo, Coahuila (Mexique).	25 28	N	103 3		6 53	24
Salt Lake City, Utah (E-U).	40 46 4	N	114		7 36 55	65
Samara (Russie)	53 11 8	N		44 44 E	3 10 59	95
Samarkand (Russie d'Asie)	39 38 47	N	64	37 54E	4 18 32	65
Samarang (Java)		S	108	9 10 E	7 12 21	97
San Amaro (Brésil)	12 9	S	41	8 0	2 45	79
San Antonio, Texas (E-U)	29 25 27			19 430	6 43 19	67
Sandakan (Nord-Bornéo)	5 50	N		6 E	7 43	6
San Francisco, Calif. (E-U).	37 47 24			45 570	8 19 4	365
San José (Costa-Rica)		N		24 34 0	5 45 38	27
San Juan (Porto-Rico)		- 1		27 42 0	4 33 51	32
San Juan Bautista, Tabasco (Mexique).	17 34	N	95 1	19 0	6 21	11

degrés temps	POPULATION
San Luis Potosi (Mexique). 22° 2′ N 103° 18′ 0 653	0-
C. C.I. I. DII D'II D O I	82
	265
	60
Santa-Fé, New-Mexique (E-U) 36 12 0N 107 13 00 7 8 52 Santander (Espagne) 43 27 52 N 6 9 00 24 36	58
Santiago (Chili)	333
Santiago-de-Cuba (Cuba) 20 0 16 N 78 10 440 5 12 43	
Santiago-de-Cuba (Cuba) 20 0 16 N 78 10 440 5 12 43 Saō-Luiz, Marahao (Brésil) 2 30 s 46 30 0 3 6	4.3
Sao Paulo Brésil) 22 32 55 s 48 58 58 o 3 15 56	29
Sapporo (Japon)	- 3ao-
Saragosse (Espagne) 41 39 24x 3 13 00 0 12 52	
Saratov (Russie)	
Sarnen, Unterwalden (Suisse 46 54 x 5 54 E o 24	198
Saseho (Japon), 33 10 N 127 22 E 8 29	68
Sassari (Sardaigne)	
Savannah, Géorgie (E-U) 32 4 52 N 83 25 40 0 5 33 43	
Schaffhouse Suisse) 47 41 51 N 6-18 16 E 0 25 13	/-
Schenectady, New-York (E-U) 12 44 N 76 19 0 5 5	58
Schöneberg (Prusse) 52 30 N 11 5 E 0 44	156
Schwyz Suisse 17 I N 6 18 E 0 25	130
Scranton, Pensylvanie (E-U) 41 22 N 78 6 0 5 12	7
Scutari (Albanie)	36
Scutari (Turquie d'Asie) 1 3 N 26 42 E 147	82
Seattle, Washington (E-U) 47 40 N 124 20 0 8 17	Loui
Sebastopol Russie) 44 36 51 N 31 11 8E 2 4 44	
Sendai Japon 38 14 N 138 50 E 9 15	98
Séoul (Corée) 37 35 N 121 48 E 8 19	
Serro Brésil 1955 s 42 42 0 2 51	75
Séville (Espagne) 37 22 44 N 8 21 23 0 0 33 26	
Shajahannur, Rengale Inde 25 50 x 5 5 6	76
Sheffield Angleterre 53 28 N 3 48 0 0 15	456
Sholapur, Bombay (Inde) 17 39 N 73 24 E 4 54	75
Sialkot, Pendjab (Inde) 32 30 N 72 10 E 4 49	5.8
Sienne (Italie)	39
Simbirsk (Russie 54 18 49 x 16 4 9E 3 4 17	44
Simféropol, Tauride (Russie). 14 57 13 x 31 45 54 E 2 7 4	49
	1.5

NOMS DES LIEUX	LATITUDE	LONGITI	CDE	POPULATION
		degrés	temps	POP
Singapour, Malacca (Inde)	1 17 11 N	101°30′53″E	. h m s	193
Sion, Valais (Suisse)	46 14 4x	5 1 24E	0 20 6	6
Sioux Falls, Dakota S. (E-U).			6 40	12
Sitka, Alaska (E-U)	57 2 52 X	137 39 450	9 10 39	I
Smichov (Autriche)	50 5 N	12 6 E	0 48	56
Smolensk (Russie)	54 46 34 x	29 43 26 E	1 58 54	4-
Smyrne (Turquie d'Asie)	38 26 3ax	24 40 27 E	r 39 r8	201
Sofia (Bulgarie)	42 41 57 X		r 23 58	83
Soleure (Suisse)	47 12 35 x	5 12 14E	0 20 40	11
Sondershausen (Schwarzbourg).	51 22 33 x	8 3o 6E	0 34 0	
Sourabaya (Java)	7 14 20 S		7 21 36	150
Sou-tchéou (Chine)		102 12 54 E	6 48 52	500
Southampton (Angleterre).	50.53 50 N	3-44 22 0	0 14 57	120
South Shields (Angleterre)	5459 N	3 46 0	0 15	113
Spandan (Prusse)	52 34 N	10 50 E	0.43	70
Spezia (Italie)	44 6 17 N	7 28 57 E	0 20 56	75
Spitzberg (Baie Madeleine)	79 33 45 N	8 49 17E	o 35 17	0
Spokane, Washington (E-U).		121 0 0	8 4	go
Springfield, Illinois (E-U)	39 47 x	91 55 0	6.8	39
Springfield, Massach. (E-U)	42 5 N	74 55 0	5 0	83
Srinagar, Cachemire (Inde) .	34 6 22 N	72 28 43 E	4 49 55	123
Stanz, Unterwalden (Suisse).	46 57 N	6 2 E	0 2 1	3
Stettin (Prusse)	53 25 41 x	12 13 38 в	0 48 54	224
Stockholm (Suede)	59 20 33 x	15 43 15 E	т 2 53	339
Stockport (Angleterre)	53 25 N	430 e	0 18	101
Strasbourg (Alsace)	48 34 57 x		о 2т 44	173
Stuttgart (Wurtemberg	48 46 36 s	6 50 28 E	0 27 22	261
Sucre (Bolivie)	19 3 s	66 45 0	4 27	23
Suez (Égypte)	29 56 9 X	30 13 16 0	2 0 53	181
Sunderland (Angleterre	54 55 7 N	3 41 450	0 14 47	156
Surakarta (Java)	7 28 s	108 31 Е	7 14	20
Surate, Bombay (Inde)	21 12 19 N	70 29 IIE	4 41 57	119
Swansea (Galles)	5r 36 55 x	6 15 50 0	0 25 3	97
Swa-tao (Chine)	23 21 42 N		7 37 21	60
Sydney (NouvGalles du Sud).		148 52 8E	9 55 28	577
Syracuse, New-York (E-U)		78 37 0	5 14	125
Szegedin (Hongric	46 16 N	1.7 50 E	· I I I	FF6

RUSSIE (Suite)

C. Caucase (suite)

	1 10	1	, ,
Betscho (col	3549	Did Yeverdi	333
Dych Tan	5198	Bogos	4140
Schkara	5184	Tenov rosso	3360
		Sary	
Adaï-Choch	464-	Djulty	379:
		Ali-Chouz	
Kionehoch	3423	Salavat (col)	2820
Kasbek	5048	Basard duzou	448/
Dariel (Défilé de la Croix)	2379	Baba	3643
Marouck (col	2850	Dibrar	3984
		Dibrar (col)	
		Gonkh (col)	400
Dones mta	4187		

8 EUROPE SEPTENTRIONALE

A. Scandinavie

Storefond	1737	Snehetta	 . 232
Gousta			
Hallingskarven	1961	Areskutan	 . 141
Jostedals Brae Glaciers	de). 2038	Soulitælma	 . 187
Galdhæpiggen	2560	Saryekyakko	 . 213
Glittertind	2544	Kebnekaisse	 . 213
1	-6 -		

B. Iles du nord

Schæfell	1824 Pic du Hornsund (Spitzberg) 14	50
Hekla (Islande	1557 Pic Newton	9
Mt des Ours He Jan Mayen	25/5 Pic Poincaré	00
	[a

XIV. — LONGUEUR APPROXIMATIVE DES PRINCIPAUX COURS D'EAU

(en kilomètres)

Les principaux fleuves sont en capitales

1º Bassin de l'océan Glacial

1	km []	km
Petchora	1490 Dvina septentrionale	
Mezen	800 depuis la source de la	1
	400 Soukona)	
0	411	

2º Bassin de la mer Baltique

Tornea Elf	432 VISTULE	1050
Neva	55 Bug	=50
Dvina occidentale	960 Narew	320
Niémen	700 ODER	870
Pregel	240 Warthe	720

3° Bassin de la mer du Nord

ELBE.	1100	Main	495
Havel	320	Lahn	218
Sprée	365	Ruhr	232
Moldan	430	Lippe	237
Saale		Aare	280
WESER (depuis la source		III	205
de la Werra	712	Glommen	560
Ems	400	Tamise (depuis la source	
RHIN (Rhein, Rijn)	1223	de l'Isis'	365
Neckar	30-		

4° Bassin de l'océan Atlantique (avec la mer d'Irlande)

1	km []	km
Severn	290 Minho	275
Mersey	130 Douro	850
Clyde	160 TAGE	1006
Shannon	385 GUADIANA	806
(Voir la France).		550

5º Bassin de la Méditerranée

Segura	240 Brenta	170
Jucar	506 Tagliamento	170
Ebre	800 Isonzo	130
Arno	220 Narenta	260
Tevere (Tibre	393 Drin (depuis la source du	1
Garigliano-Liri	150 Drin noir)	310
Pô	675 Voiontza	190
Ticino (Tessin)	250 Iris (Eurotas)	80
Adda	300 Salamvria	200
Tanaro	276 Kara-Sou	230
Adige	320 Vardar	390
Piave		450

6º Bassin de la mer Noire et de la mer d'Azov

DANUBE	2800	Vag	340
Nab	165	Tisza	1340
Lech		Maros	680
lsar		Oltu	540
Inn		Siret	465
Enns		Prut	810
Leitha		DNIESTER	1200
Drave		Bug occidental	700
Save		DNIEPER	1950
Morava		Bérésina	500
Isker		Dox	2106
Naab		Manytch	300
March	340	Kouban	810

7º Bassin de la mer Caspienne

	=	
	km []	km
	610 Kama	
Kouma	540 Samara	56o
Volga	3395 Bielaia	900
Moskva	490 OURAL	2330
Oka	850	

XV. - LACS

(Superficie en kilomètres carrés)

Ladoga	18130	Lac de Zurich	km² 88
Onéga	9750	Lac des Quatre-Can-	,
Peipous	3510	tons	III
Mälar	1690	Lac de Neuchâtel	240
Vener	6240	Lac de Genève Léman).	580
Vetter		Lac Majeur	210
Balaton		Lac de Garde	300
Lac de Constance	540		

XVI. EUROPE. — SUPERFICIE, POPULATION ET DENSITÉ

	TABLEAU GÉNÉRAL	GÉN	ÉRAL		-		
	sə		POPU	POPULATION		DENSITÉ	SITÉ
ÉTATS ET RÉGIONS	SUPERFICH en kilométre carrés (lacs compri	en 1830 en millions d'habitants	Date du dernier recensement publié	au dernier recensement publié	orgi əbrədət orgi əbrili i snoillim nə) d'habitasidə d	au dernier recensement	probable o161 no
Gdo-Bretagne et Irlande (avec Man				•			
et les îles anglo-normandes)	314920	24.4	24,4 r avril 1901	22892611		131	971
rays-Bas	33078	3,6	2,6 31 dec. 1899	5104137		154	181
Luxembourg	2586	0,1	ter dec. 1900	235954		16	100
Beigique	29456	ည ထ	3,8 31 déc. 1900	6693548		227	257
France	536/64	32,5	\$ mars 1906	39252245	39,4	£,	73
Монасо	6,1	*	1900	15180	*	90%	"
Europe occidentale	916505,5	63,4	"	"	99,3	"	801
Empire allemand	540777	35,8	35,8 r" tiec. 1905	60641278	65,3	112	131
Suisse	41334	2,0	2,0 1er dec. 1900	3315443	3,6	80	87
Liechtenstein	661	*	1061			09	
Autriche	300008	200	3r déc. 1900		38,	87	96
Hongrie	324851	0,250	3r dée, 1900	_	21,3	50	99
Bosnie et Herzégovine (àl'Autriche).	51028	"	22 avril 1895		2,0	31	39
Europe centrale	1258147	8,69	"	"	121,0	"	96

	45	"	420,6	"	"	230,5	10095894,5,230,5	Europe
	11	"	10,7	"	"	5,9	1001510	Europe septentrionale
_	*	×	" .	"	"	"	87000	(Jan Mayen, Terre FrJoseph, etc.)
_							:	Spitzberg et autres iles boréales
_	_	0,7		78470	er févr. 1901	*	104785	(Islande
_	2	1.1	8.8	16340	1° févr. 1906		1399	{ Hes Féruë
_		99		016880:	2,0 1° févr. 1906	2,0	38085	(Danemark
_		1	2, ,	3240033	1,1 3r dèc. 1900	1,1	321477	Norvège
_	13	11	5,5	5136/41	2,8 31 dec. 1900	51 20	4/12864	Suède
	26	"	135,1	134387000 135,1	"	45,5	5515050	Europe orientale (Empire russe).
_	œ	∞	3,1	3893000	1, 5 rer janv. 1905	1,5	373604	(Finlande
_	36	35,6	132,0	131/105000	calculée1909 131 (95000 132,0	44	5141446	Russie (sans la Finfande)
01	9	"	84,5	"	"	45,9	1404682	Europe méridionale
	53	45	7,0	5956690	31 déc. 1899	1,3 31	131353	Roumanie
_	45	643	4,3	4028239	1905	*	96346	Bulgarie et Roumélie orientale
	9	26		2688747	0,4 31 déc. 1905	0,4	48303	Serbie
_	28	25	0,3	250000	"	*	0806	Monténégro
_	"	31		121/10	*	`	393	(Thasos
_	36	36	6,3	6166000	*	9,5	170053	Turquie d'Europe (possess, directes).
_	35	35	0,3	300656	oogi nini 71	1	8198	Crète
_	43	77	2,8	2632000	0,6 27 oct, 1907	0,0	64979	Grèce
	580	577	0,3	186392	1°r avril 1901	"	303	Malte (h l'Angleterre)
_	"	156		0535	"	"	19	Saint-Marin
	121	113	34,7	32475253	10 févr. 1901	18	286683	Italie
	"	5492		26830	1 avril 1901	"	22	Gibrallar (à l'Angleterre)
_	,"	-1	"	5331	. "	"	452	Andorre
Į,	7.1			64	200000000000000000000000000000000000000	2621	ann/6h	**************************************
Į								

XVII. ÉTATS D'EUROPE PAR PROVINCES

1º GREAT BRITAIN AND IRELAND

(Royaume-Uni de Grande-Bretagne et d'Irlande)

A. England and Wales (Angleterre et Pays de Galles (Census of England, 1901)

CONTÉS	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSIT par kilomèt carré
London (Londres) Surrey	303 1876	4536 718	14979
Kent	3925	935	23
Sussex	3798	606	130
Hampshire	4243	770	18
Berkshire	2322	284	12:
Middlesex	723	810	1120
Hertfordshire	1807	240	13.
Buckinghamshire	1647	173	10.
Oxfordshire	1989	187	13
Northamptonshire	2600	349	13
Huntingdonshire	840	47	5
Bedfordshire	1244	175	51 14 8
Cambridgeshire	2292	201	
Essex	3659	1062	29
Suffolk	3768	362	9
Norfolk	5225	468	98
Wiltshire	3275	264	8
Dorsetshire	2527	200	7
Devonshire	660g	664	10
Cornwall	358-	319	
Somersetshire	4330	466	10

A. Angleterre et Pays de Galles (suite)

COMTÉS	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
oucestershire prefordshire prefordshire ropshire affordshire orcestershire arwickshire prefere atlandshire prefordshire arwickshire prefere atlandshire prefordshire prefere atlandshire prefe	2882 2182 3879 3122 1794 2535 2227 440 6716 2494 2270 2607 5260 7886 2804 5168 3102 5226 3939 2045 1602	648 112 259 1252 501 906 441 21 493 597 491 793 443-6 43-6 43-6 43-6 43-7 1249 469	225 52 67 401 279 358 198 197 239 216 304 844 390 162 73 385 115 68 31 198
ngl. et Pays de Galles	151055	32526	215

Population évaluée en 1909 : 35757000

B. Scotland (Écosse) (Eleventh decennial Census of Scotlan

			-
COMTÉS	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSI par kilomè carr
Shetland	1428	28	19
Orkney	973	20	20
Caithness	1776	34	19
Sutherland	5252	21	4,
Ross and Cromarty	7999	76	9,
Inverness	10908	90	9,
Nairn	419	9 .	33
Elgin (Or Moray)	1235	45	36
Banff	1632	62	38
Aberdeen	5105	304	60
Kincardine	987	41	41
Forfar	2263	284	125
Perth	6458	123	19
Fife	1306	219	168
Kinross	212	7	33
Clackmannan	141	32	227
Stirling	1169	142	122
Dumbarton	637	114	179
Argyll	8055	74	9,
Bute	565	19	33
Renfrew	621	269	433
Ayr	2932	255	87
Lanark	2278	1339	588
Linlithgow	311	66	311
Edinburgh Edimbourg	948	489	516
Haddington	692	39	56
Berwick	1184	31	26
Peebles	901	15	17
Selkirk	691	23	34
Roxburgh	1724	49	28
Dumfries	2777	73 30	26
Kirkcudbright	2329	39	17
Wigtown	1361	33	26
Écosse	77169	4472	57
Eaux intérieures	1608	"	17
Donal Atam Paul of	1000 .	10-0	

Population évaluée en 1909 : 4878000

C. Ireland (Irlande) (Census of Ireland, 1901)

PROVINCES ET COMTÉS	superficie en kilom è tres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre ca r ré
rlow. lblin ldare lkenny ng's. ngford uth sath teen's estmeath exford icklow. LEINSTER.	894 917 1690 2058 1994 1038 818 2333 1717 1749 2319 2018	38 448 64 79 60 47 66 67 67 62 104 61	42 489 38 38 30 47 81 29 33 35 45 30
are. Ork. Orry. merick pperary. aterford. MUNSTER.	3163 7427 4682 2681 4246 1830	405 166 146 160 87	35 55 35 54 38 48 48
atrim magh ivan onegal own ermanagh ondonderry onaghan yrone ULSTER	3137	545 125 98 174 206 65 144 75 151	190 99 53 37 84 39 69 59 48

C. Irlande (suite) et Iles

PROVINCES ET COMTÉS	SCPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	par kilomèt carre
Galway		193	33
Mayo	1497 5350	199	46 37
Roscommon	2442	102 84	41 47
Connaught		647	38
Irlande	81858	4459	54
Eaux intérieures	2446	"	"
Population évalue	e en 1909 :	4374000	
Ile de Man		55	93
Hes Anglo-normandes	196	96	489
Iles	784	151	193

Population évaluée en 1909 : 45 377 000

368 **41976**

2º NEDERLANDEN (ROYAUME DES PAYS-BA! (rec. du 31 déc. 1899) (Jaurcijfers Koninkrijk, 1906)

Armée et marine hors du pays.

Royaume-Uni........... 314920

(ree. du 51 dec. 1899) (J.	aarcijjers	Noninkrijk,	1906)
Noordbrabant (Brabant sept	5124	1 554	108
Gelderland (Gueldre)	5000	567	111
Zuidholland (Hollande mérid.)	3000	1144	380
Noordholland (Hollande sept.)	2704	968	34-
Zeeland (Zélande)	1795	216	121
Utrecht	1380	251	18:
Friesland (Frise)	3315	340	103
Overijssel (Overyssel:	3347	333	100
Groningen (Groningue	2358	300	12
Drenthe	2 662	149	51
Limburg (Limbourg	2204	282	125
Pays-Bas	33078	5104	154

Population évaluée en 1908 : 5 786 000

3° ROYAUME DE BELGIQUE

(rec. du 31 déc. 1900)

PROVINCES	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Invers	2832	819	289 385
Brabant	3283 3234	1264 805	240
landre orientale	3000 3722	1030 1143	343 307
iėgeimbourg	2895 2412	826 241	285
Luxembourg	4418 3660	219 347	50 95
Belgique	29456	6694	227

Population évaluée en 1908 : 7386 000

(rec. du 1et déc. 1905) (Vierteljahrs hefte, 1906)

ÉTATS			
Königreiche (royaumes):			
Preussen (Prusse)	348702	37293	701
Bayern (Bavière)	75870	6524	86
Sachsen (Saxe)	14993	4500	300
Württemberg	19512	2302	118
Grossherzogthümer (gduches):	J		
Baden (Bade)	15068	2011	133
Hessen (Hesse)	7689	1200	158
Mecklenburg-Schwerin	13127	625	.48
Sachsen-Weimar	3611	388	107
Mecklenburg-Strelitz	2930	103	35
Oldenburg	6428	439	68
Herzogthümer (duchés):			
Braunschweig (Brunswick)	3672	486	132
Sachsen-Meiningen	2168	260	100
Sachsen-Altenburg	1324	206	156
Sachsen-Coburg-Gotha	1977	2/12	123
Anhalt	2299	328	143

EMPIRE ALLEMAND (suite)

ÉTATS	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	par kilomètr carré
Fürstenthümer (Principautés):			
Schwarzburg-Sondershausen.	862	85	99
Schwarzburg-Rudolstadt	940	97	103
Waldeck	1121	97 59	53
Reuss älterer Linie (br. aînée).	316		223
Reuss jüngerer Linie (br. cad.).	827	145	175
Schaumburg-Lippe	340	45	132
Lippe	1215	146	120
Freie und Hansestädte (villes libres):			- 1
Lübeck	298	106	35€
Bremen (Brême)	256	263	102
Hamburg	414	875	210
Reichsland (Pay's de l'Empire)		,	1
Elsass-Lothringen (Alsace-Lor.).	14518	1815	12
Empire allemand	540777	60641	112

Population évaluée en 1908 : 62982 000

A. Superficie et population des circonscriptions administratives de la Prusse

PROVINCES			
Ostpreussen (Prusse orientale)	36999	2030	5:
Westpreussen (Prusse occident.).	25542	1642	6
Berlin (ville)	63	2040	3218
Brandenburg Brandebourg	39842	3532	8
Pommern (Poméranie)	30125	1684	51
Posen	28982	1987	6
Schlesien Silésie	40325	4943	12
Sachsen (Saxe)	25259	2979	11
Schleswig-Holstein	19003	1504	7'
Hannover (Hanovre	38507	2760	7
)			

A. Superficie et population des circonscriptions administratives de la Prusse (suite)

PROVINCES	superficie en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Vestfalen (Westphalie) Iessen-Nassau Liheinland (Province du Rhin) (chenzollern	26997 1142	3618 2070 6436 68	179 132 238 60
Royaume de Prusse	348702	37293	107

Population évaluée en 1908 : 38751000

5° SUISSE (SCHWEIZ, SVIZZERA) CONFÉDÉRATION SUISSE

(Résultats du recensement fédéral, 1er déc. 1900)

	. 1		
CANTONS			
ürich (Zurich)	1725	431	250
ern (Berne)	6845	589	. 86
uzern (Lucerne)	1501	147	98
ri	1076	20	18
chwyz	908	55	61
nterwalden ob dem Wald			
(Unterwald-le-Haut)	475	15	32
Interwalden nid dem Wald			
(Unterwald-le-Bas)	290	13	45
larus (Glaris)	691	32	47
ug (Zoug)	239	25	105
ribourg (Freiburg)	1675	138	76
olothurn (Soleure)	792	101	127
aselstadt (Bâle-Ville)	36	112	3117
aselland (Bâle-Campagne)	427	68	.162
chaffhausen (Schaffhouse)	294	42	141
ppenzell Ausser - Rhoden			
(Appenzell Rhodes Extérioures).	242	55	313

CONFÉDÉRATION SUISSE (suite)

CANTONS	superficie en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Appenzell Inner-Rhoden (Ap-			
penzel Rhodes Intérieures)	173	14	85
St-Gallen (St-Gall)	2010	250	124
Graubünden (Grisons)	7133	105	15
Aargau (Argovie)	1404	207	147
Thurgau (Thurgovie)	1012	113	113
Ticino (Tessin)	2801	139	49
Vaud (Waadt)	3252	281	87
Valais (Wallis)	5224	114	22
Neuchâtel (Neuenburg)	808	126	156
Genève (Genf)	282	133	479
Suisse (avec les eaux intérieures)	41324	3315	80
Population évaluée	on 1907 · 9	3525000	

Population évaluée en 1907 : 3525000

6° OESTERREICH-UNGARN (MONARCHIE AUSTRO-HONGROISE)

11001110-1101101101202)					
A. Oesterreich (Empire d'Autriche)					
(Die Ergebnisse der Voll	kszählung,	31 <i>déc.</i> 190	0)		
PAYS	1				
Nieder-Oesterreich Basse-Aut.	19824	3100	156		
Ober-Oesterreich (Haute-Autr.)	11981	810	67		
Salzburg (Salzbourg)	7153	193	27		
Steiermark (Styrie)	22/26	1357	60		
Kärnten (Carinthie)	10327	367	36		
Krain (Carniole)	9955	508	51		
Triest mit Gebiet (Trieste avec					
son territoire)	95	179	1880		
Görz·und Gradisca Gorice et					
Gradisca	2918	233	80		
Istrien (Istrie)	4956	345	-69		
Tirol	26683	853	32		

A. Empire d'Autriche (suite)

PAYS	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
h			
orarlberg	2602	120	. 50
Söhmen (Bohême)	51949	6319	121
Hähren (Moravie)	22222	2438	110
chlesien (Silésie)	5147	68o	132
Galicie)	78496	7316	- 93
Bukowina (Bukovine)	10442	730 594	7° 46
Dalmatien (Dalmatie)	12832	594	46
Empire d'Autriche	300008	26151	87
	100=	0.00	

Population évaluée en 1907: 27863000

B. Magyar Orszag (Royaume de Hongrie)

Hongrie proprement dite (Dénombrement du 31 déc. 1900

(Dénombrement	du 31 déc.	1900)	
DIVISIONS POLITIQUES			
Rive gauche du Danube. (11			
comitats et 2 villes municipales).	32892	2050	62
Rive droite du Danube. (11			
comitats et 5 villes municipales .	44585	2923	66
Région entre le Danube et la			
Tisza. (5 comitats et 8 villes			
municipales)	36124	3284	91
Rive droite de la Tisza. 18 co-	·		
mitats et 1 ville municipale)	31839	1674	53
Rive gauche de la Tisza. 18 co-			
mitats et 3 villes municipales)	43315	2336	54
Bassin de la Tisza et de la Ma-			
ros. (5 comitats et 8 villes munic.).	36297	2055	57

B. Royaume de Hongrie (suite)

DIVISIONS POLITIQUES.

SUPERFICIE

en kilomètres

carrés

DENSIT

kilomètr

par

carre

POPULATION

en milliers

d'habitants

Hongrie propres	MENT DITE (suite)	
Région au delà du Királyhágó (Transylvanie : 15 comitats et 2 villes municipales)	57244	2477	43
Ville de Fiume et son dis- trict.	21	39	1857
Hongrie proprement dite.	282317	16838	60

CROATIE ET SLAVONIE

(8 comitats et 4 villes municipales).	42534	2416	. 57
Royaume de Hongrie (avec	7-11		
les eaux intérieures)	324851	19254	59

Population évaluée en 1908 : 20786 000

C. Bosnien und Herzegowina (Bosnie et Herzégovine)

(Hauptresultate Volkszählung in Bosnien)

Bosnie et Herzégovine.	51028	1591	31
Population civile » militaire	"	1568	11
& Dônia Tuzla (Donïa Touzla).	8904	359	40
Travnik	10023	240	24
Herzégovine-Mostar	9119	219	24
DÉPARTEMENTS Sarajevo (Saraiévo). Banjaluka (Banialouka Kihac (Bihaj). Dónia Tuzla Donia Touzla	8411	228	27
	9044	330	36
	5527	102	35

Population évaluée en 1908 : 1828000

7º ROYAUME DE PORTUGAL

(Censo da população do Reino de Portugal, 1er déc. 1900)

DISTRICTS	superficie en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
veiro. eja. raga ragança (Bragance) astello Branco oimbra (Coïmbre) vora aro uarda eiria isboa (Lisbonne) ortalegre orto. antarem ianna do Castello illa Real	2758 10255 2693 6510 6688 3907 7400 5019 5482 3412 2312 6620 2221 4273	303 164 357 185 217 332 128 253 263 239 710 124 598 283 215 242	110 16 133 28 32 85 17 51 48 70 89 20 20 243 97
çores	91129	402 256 5273	59

8º ESPANA (ROYAUME D'ESPAGNE)

(Censo de la poblacion en España, 31 dec. 1900)

PROVINCES			
lava	3045	96	31
lbacète	14863	96 238	16
licante	566o	470	83
lméria	8704	470 359	41
vila	7882	200	25
adajoz	21894	520	23
aléares	5014	311	62
arcelona (Barcelone)	7600	1055	137
urgos	14196	339	23

ROYAUME D'ESPAGNE (suite)

PROVINCES	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSIT par kilomèl carré
Caceres. Cadix (Cadix) Castellón Ciudad-Real. Córdóba (Cordone) Coruña (Corogne) Cuenca. Gerona (Gérone) Granada (Grenade). Guadalajara. Guipùzcoa. Huelva Huesca Jaén. Léón Lérida Logroño Lugo Madrid Malaga Murcia (Murcie). Navarra (Navarre) Ovense. Oviedo. Palencia. Pontevedra Salamanga (Salamangue)	19863 7323 6 465 19608 13727 7903 17193 5865 12716 1885 10138 15149 13480 15377 12151 9881 7989 7349 11537 10506 60779 10895 8434 4391	362 453 311 322 456 654 250 299 492 200 196 261 386 275 474 386 275 578 308 405 627 193 457 321	188 614 488 166 333 864 551 355 255 227 877 659 589 589 589 577 222 1045
Santander Segovia (Ségovie). Sevilla (Séville) Sória	5460 6827 14063 10318	276 159 555 151	50 23 39 14

ROYAUME D'ESPAGNE (suite)

PROVINCES	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Tarragona (Tarragone	6490 14818 15257 10751 7569	338 246 377 806	52 16 24 75 36
Vizcaya. Zamora. Zaragoza (Saragosse)		279 311 276 422	143 26 24
Royaume d'Espagne	497225	18249	36

Population évaluée en 1908 : 19394000

9º ITALIA (ROYAUME D'ITALIE)

(Censimento della popolazione, 10 février 1901)

		1	I
Alessandria (Alexandrie)	5088	812	160
Ancona (Ancone)	1938	302	156
Aquila degli Abruzzi	6436	397	62
Arezzo	3298	272	82
Ascoli Piceno	2063	272 245	119
Avellino	3037	402	133
Bari delle Puglie	5350	828	155
Belluno (Bellune)	3349	193	58
Benevento (Bénévent)	2118	257	121
Bergamo (Bergame)	2759	46o	167
Bologna (Bologne)	3752	527	141
Brescia	46 7 9 13431	538	115
Cagliari	13431	484	36

ROYAUME D'ITALIE (suite)

PROVINCES	st perficie en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSIT par kilomèti carré
Caltanissetta Campobasso Caserta (Caserte) Catania (Catane) Catanzaro Chieti Como (Come) Cosenza (Cosence) Cremona (Crémone) Cruneo (Coni) Ferrara (Ferrare) Firenze (Florence) Forgia Forli Genova (Gênes) Girgenti Grosseto Lecce Livorno (Livourne) Lucca (Lucques) Macerata Mantova (Mantone) Massa e Carrara Messina (Messine) Milano (Milan) Modena (Modène) Napoli (Naples) Novara (Novare)	32-3 4381 5268 4966 5258 2947 2861 6653 1756 7430 2621 5867 6962 1879 4099 3035 4502 6707 345 1445 2339 1780 5226 3163 2597 908 6013 2141	328 367 785 785 786 376 328 638 272 939 428 939 428 148 272 1442 312 312 312 312 312 312 312 312 312 31	100 84 149 142 91 126 203 70 187 86 104 160 61 149 228 32 104 359 221 93 110 169 456 126 126 126 126 126 126 126 127 127 128 128 128 128 128 128 128 128 128 128
Padova (Padoue)	5047	785	156

ROYAUME D'ITALIE (suite)

PROVINCES	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Parma (Parme). Pavia (Pavie) Pavia (Pavie) Perugia (Pérouse). Pesaro e Urbino. Piacenza (Plaisance). Pisa (Pise) Porto Maurizio (Port Maurice). Potenza. Ravenna (Ravenne) Reggio di Calabria Reggio nell'Emilia. Roma (Rome). Rovigo Salerno (Salerne). Sassari. Siena (Sienne) Siracusa (Syracuse) Sondrio. Teramo (Terane). Trapani Treviso (Trévise) Udine. Venezia (Venise) Verona (Vérone) Vicenza (Vicence).	3238 3336 9709 2895 2471 3055 1179 9962 1852 12081 1774 4964 10678 3812 2765 10236 2457 2457 2457 2457 2475 6582 2420 3071 2753	294 4667 2544 245 241 143 461 235 461 274 1197 222 564 307 1124 308 412 307 1124 418	91 149 69 88 99 105 121 49 127 135 120 99 125 114 39 111 110 150 166 138 164
Royaume d'Italie (avec les eaux intérieures)	286682	32475	113

Population évaluée en 1908: 34129000

10° $^{\circ}$ $^{\circ$

(Recensement du 27 octobre 1907)

NOMOI (DÉPARTEMENTS)	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Attique. Béotie. Phthiotis Phthiotis Phoeis Acarnanie et Etolie. Euritanie Arta Tricala. Carditsa Larissa Magnésie. Argolis Eubée. Corinthe. Arcadie. Achaé Elis Trifilie Messène Laconie Lacodemone	2.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9.9	341 666 112 62 141 47 41 91 93 95 103 82 117 71 162 151 104 97 28 63 87	9.
Corfou Céphalonie Leucas Zante Cyclades	? ? ? ? ?	100 71 41 43 130	? ? ? ? ? ? ?
Ro y aume de Grèce.	64679	2632	41

11° TURQUIE D'EUROPE

(Possessions directes de l'Empire Ottoman en Europe)

VILAYETS	SUPERFICIE en kilomètres earrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Constantinople (partie euro- péenne du vilayet)	3900 38223 42123	1203	308
THRACE	<u> </u>	2220	
Salonique	35000 1900 2 8500 32900	1131 60 848 1038	32 32 30 31
MACÉDOINE ET ANCIENNE SERVIE.	98300	3077	31
Scutari	10800 17900	294 527	²⁷ ²⁹
Albanie	28700	821	29
Hes (dans les eaux européennes: Samothrace (faisant partie du vilayet d'Andrinople). Imbros faisant partie du vilayet dépendant de Hagiostrati la Turquie d'Asie.	177 256 454	5 9 27 1	28 35 60 23 -45
	ļ	·	<u> </u>
Turquie d'Europe	170053	6166	36

12º POCCIA (ROSSIA)

EMPIRE DE RUSSIE

(population calculée pour le 1^{er} janvier 1908) (Voir la partie asiatique, p. 334)

GOUVERNEMENTS	superficie en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kllomètre carré
Russie	d'Europe		'
Arkhanguelsk (Arkhangel)	. 858930 236532	426 1230	0,5
Bessarabie		2393	52,5
Vilna		1899	44.7
Vitebsk	45167	1818	40,3
Vladimir		1872	38,3
Vologda	102733	1597	3,9
Volhynia (Volhynie)		3770	52,5
Voronège Viatka.		$\frac{3287}{3684}$	50,0 23,0
Grodno		1929	49,8
Territoire du Don		3396	20.6
Ekatherinoslav		2081	47.0
Kazan		2653	41,7
Kalouga	30929	1363	44,1
Kiev		4426	86,8
Kovno		1751	43,1
KostromaCourlande		734	19,9 26.9
Koursk		2959	63,7
Lifliandia (Livonie	47030	44	30,7
Minsk		2-56	30,0
Moghilev		2165	45,1
Moskva (Moscon)		3164	95,0
Nijni Novgorod		1977	38,6
NovgorodOlonets.	122339	1629 437	13,3
Olonets	116,01	10,	29!4

EMPIRE DE RUSSIE (suite)

GOUVERNEMENTS	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Russsie d'I	l Europe (sui	te)	l
Orenbourg. Orel. Pénza Perm. Podolia (Podolie Poltava. Pskov Riazan. Samara. Peterbourg Saint-Pétersbourg Saratov Simbirsk Smolensk Tauride Tambov Tver Toula Oufa Kharkov Kherson Tchernigov Estliandia (Esthonie Yaroslav	191179 46727 38841 332061 42018 49896 44209 121047 53768 84494 19493 56043 65383 65383 30960 122018 54495 71284 22402 20248 35613	1999 2529 1778 36669 3675 3535 1336 2815 3693 1911 1828 3373 2140 1744 2836 3181 3294 464	10,5 54,1 45,5 11,5 70,2 15,5 15,5 15,5 15,5 15,5 15,5 15,7 15,5 15,7 15,7
TOTAL Dont en Asie Reste en Europe	4889063 239377 4649686	116506 2440 114066	23.8 10.2 24.5
Partie européenne de la pro- vince de l'Oural Mer d'Azov avec les lles,	60569 37605	n 1.10	2,9

EMPIRE DE RUSSIE (suite)

GOUVERNEMENTS ET PROVINCES	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Pays de la V	istule (Pol	oone)	
Warszawa (Varsovie)	14562	2400	165,4
Kaliche	11374	1151	101,2
Keltsy	10003	957	94,8
Lomja	12087	679	56,2
Lioubline	16838	1437	85,3
Pétrokov	12249	1793	146,4
Plotsk	10878	642	59,0
Radome	12352	995	80,7
Souvalki	12551	652	51,9
Sédlets	14335	957	66,7
Pologne	127319	11672	90,9
Ca	ucase		
Bakou	39306	996	25,3
Batoum	6953	162	23,3
Daghestan	29763	662	22,2
Elisabethpol	44136	992	22,5
Kars	18647	365	19,5
Kouban	94376	2501	26.5
Koutaïs	29525	1094	37,1
Stavropol	60597 60467	1100	19,3
Terskaya Tiflis	44607	1237	
Tchernomorskaya de la Mer Noire	7347	123	$\frac{27.7}{16.5}$
Eriyan	27830	944	33,6
CAUCASE			25,7
Dont en Asie	472554 206287	11 392 5814	25,7
Reste en Europe	266267	5578	20,2
1	20020/		
Total général (avec les	EE0	.70=05	25 6
eaux interieures) Dont en Asie	5587110 445664	138795 8254	25,0 18.5
	443004	6304	10,5
Russie d'Europe (sans la Finlande)	5141446	131495	25,6

13° SVERIGE (ROYAUME DE SUÈDE)

(Bidrag: A. Befolknings-statistik, 31 déc. 1900)

PRÉFECTURES	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Stockholm (ville). Stockholm (lân) Uppsala Sôdermanland. Ostergótland Jónköping. Kronoberg. Kalmar. Gotland Blekinge. Kristianstad. Malmöhus Halland Göteborg och Bohus Elfsborg. Skaraborg. Vermland. Orebro Vestmanland. Kopparberg. Gefleborg. Vesternorrland. Jemtland. Vesterbotten. Norrbotten. Sjön (lac) Venern. Vettern. Vettern. Vettern.	3160 3015 6445	301 173 124 167 279 203 159 228 53 146 219 409 142 337 280 241 254 148 238 232 111 145	9242 22 23 24 25 18 16 20 17 48 84 29 67 22 29 13 21 22 7 12 9 2 1 1 // // // // // // // // // // // //
» Hjelmaren	48o	//	
Roy. de Suède (avec les eaux intérieures)		5136	11

Population évaluée en 1908 : 5430000

14° NORGE (ROYAUME DE NORVÈGE)

(Folketællingen i kongeriget Norge, 3 déc. 1900)

	- 1,		
PRÉFECTURES	SUPERFICIE en kilomètres carrés	POPULATION en milliers d'habitants	DENSITÉ par kilomètre carré
Smaalenene	4144	137	33
Akershus		611	22
Kristiania ville		228 126	19471
Hedemarken	27452 25342	116	13471 5 5 8
Buskered	14817	113	8
Garlsberg og Larvik		105	44
Bratsberg	15180		7
Nedenes	9348	99 80	0
Lister og Mandal	7264	82	11
Stavanger	9147	128	14
Söndre Bergenhus (B. mérid.).	15606	136	9
Bergen (ville),	14	72	5143
Nordre Bergenhus (B. sept.)	18481	89	5
Romsdal	14990	136	9
Söndre Trondhjem (Tr. mérid.).	18609	135	7
Nordre Trondhjem (Tr. sept.).	22522	83	4
Nordland	38340	152	4
Tromsö	26246	74 33	3
Finmarkem	46405	33	I
Roy. de Norvège (avec les eaux intérieures)	321477	2240	7
Domilation tooled	1000 .	. 2	

Population évaluée en 1908 : 2322000

15° DANMARK (ROYAUME DE DANEMARK)

(Statistisk Aarbog, 1907; rec. du 1er févr. 1906)

J. J.	//		. ,
Bailliages Danemark proprement dit	38985	258g	66
	**	2389	00
Færöerne (îles Féroë)	1399	10	11
Island (Islande) (1er fevrier 1901).	104785	78	0,7
Roy. de Danemark	145169	2683	18

Évaluation de la population du Danemark proprement dit en 1909 : 2692 000

QUATRIÈME PARTIE

FRANCE

XVIII. - RELIEF DU SOL

1º Alpes occidentales

A. ALPES LIGURIENNES ET MARITIMES

, m ₉ 7	m
Col de Cadibone 490 Cima di Colla Lunga	2790
Mont Bertrand2482 Colla Lunga	2549
Col de Tende	2956
Col de Cadibone. 490 Cima di Colla Lunga. Mont Bertraud 2482 Colla Lunga. Col de Tende. 1873 Enchastraye. Roc de l'Argentière. 3300 Col de Larche.	1995

B. Alpes cottiennes

Col de Lautaret. Col de Longet Col d'Agnel (Mont Viso)	287 267 269 384 295	Col de l'Échelle Mont Thabor Tunnel du cher (point le plus éle Mont Cenis Poste du mont (nin de fer vé)
Col du Mont Ge	nevre 184	911	

C. Alpes graies

Grandes Pareis Levanna	3617 Grande Sassière 3619 Petit Saint-Bernard	3756 2157

D. MONT BLANC

Col de la Seigne	32 Ai 40 Co 10 Gr	guille du ol du Géar randes Jor	Géant nt rasses	•••••	4010 3362 4206
Dôme du Goûter	31 Co	ol de Baln	ne		2202

E. Alpes du Piémont

(hors de France, comme le Viso et une partie des Vosges et du Jura)

(Grande Rossère) 3326 (Emilius) 359	3
(Grande Rossère))
(Grivola)	2

F. Alpes de Provence				
Pelat 3053 Motre-Dame des Anges Mounier 2818 M. de Sainte-Victoire 1011 Faron 550 Léberon (sommet) 125 G ^d Lombard (Parpaillon)	779 616			
G. Alpes du Dauphiné				
Ventoux 1912 Pelvoux Grand Veymont 2346 Barre des Ecrins. Glandasse. 2025 Col de la Croix haute 1180 Col du Lautaret Col de Rochebrune (Devoluy) 3244 Grandes Rousses. Chamechaude (Gr. Chartreuse). Col Bayard 1246 Aiguille d'Olan 3383 Pic de Belledonne.	4105 3987 2058 3242 3478 2087 3514			
H. ALPES DE SAVOIE				
	1486 3001 3109 2526			
2º Corse				
Col de Teghime	1162			
3° Jura				
Gd Crèteau (gd Crèt d'Eau) 1624 (Chasseron)	1680 1595 1611 1609 1326 1998 1448			

4º Vosges et Hardt (hors de France) 1250 Col de Saales.... allon d'Alsace..... 580ol de Bussang...... 1010 1310 (Route de Saverne)..... 33 r othenbach 1366 (Gross Winterberg).... 577 ohneck. 1146 (Eschkopf)..... chlucht (col) 612 946 (Col de Dreysen)..... 230 ol du Bonhomme..... 1426 (Donnersberg) (Mont Tonnerre) allon de Guebwiller . . . 600 oute de Sainte-Marie-Kalmit..... 68o aux-Mines à Saint-Dié. Faucilles, plateau de Langres, Côte d'Or et Morvan aut du Sec..... 516|| Haut-du-Brûlé ou Haut-Folin (Morvan)..... 5a3l 002 ignal de Màlain 850 ont Auxois 412 Beuvray..... 810 ois-Janson (Côte-d'Or)... 636 6º Bassin parisien orêt d'Othe 249 Place du Parvis Notrelontagne de Reims..... ass. du Canal Crozat... 85 Niveau de la Seine à 128 l'étiage, pont de la utte Montmartre (Paris). Tournelle (Paris)...... 26,3 lace du Panthéon, trot-61 toir (Paris)..... 7º Normandie, Maine et Bretagne 340 lonts d'Amain..... 309 Bel-Air (Menez).... 417 Chapelle de Saint-Miignal des Avaloirs 413 chel-de-Brespart (mts oret d'Ecouves..... d'Arrée)..... 365 lont Pincon 391 357 Menez Hom It Rochard (Coëvrons) . . . 330 8º Cévennes et Massif central || Crèt de la Perdrix || Pilat || 1434 Itang de Longpendu (ca-dont Saint-Rigaud..... 1012 Gerbier-de-Jonc 1551 lont de Tarare....... 1004 Col de la Bastide...... 1147

Cévennes et Massif central (suite)

. 1519 Puy de Dome.....

86 75 60

du Pays

Signal de Finiels Lozère). 170	Mont Bessou (plateau des
Aigoual	Mille-Vaches) 97
Pic de Nore	
	Puy des Monédières 929 Mont Odouze 95
	Monts Gargans 73
Col de la Pierre-Plantée. 126	
Plomb du Cantal 185	
Col du Lioran	Puy de Mailhebiau mts
Percée du Lioran 127	6 d'Aubrac)
Puv de Sancy mont Dore 1. 188	6 Levezou
9° P	yrénées
Perthus	oll Pic Long
Canigou 276	Port de Gavarnie 228
Passage de la Perche 162	2 Gavarnie
Puigmal	Pie du Midi-de-Bigorre . 287
Puy Carlite	Vignemale
Col de Cuymorens193	1 Barèges
Pic de Bugarach Corbières 123	Bat Laytous 314
Pic Nègre	Pic Ariel 282
Montealm	Pic de Ger
Mont Vallier	Pie du Midi d'Ossau 288
Garonne au Pont du Roi. 58	Somport
Col de Bérêt 188	Pic d'Anie
(Pic d'Aneto, Maladetta). 340	Pic d'Orhy201
Port de Vénasque 241	Col d'Orgambide 98
Port de Puyresourde 154	Col de Roncevaux 110

 Port d'Oo
 3041
 Col des Aldudes

 (Posets)
 3367
 (Col de Velate)

 (Mont Perdu)
 3352
 Mondarrain Pic
) Montagnes

Brèche de Roland 2804 Larhun(La Rhinne) Basque)

Tour du Marboré...... 3253 Col de Maya

XIX. - LONGUEUR DES COURS D'EAU

(en kilomètres)

(11110	metros y	
	km]	-	km
'Rhône	813		255
Ain	200	Mayenne avec la Maine	195
Saone	480	Sarthe	285
Doubs	430		225
Ardèche	120	Blavet	140
Isère	290	Rance	110
Drôme	110	Vire	120
Durance	380	Orne	152
Argens	115	Seine	776 248
Var	120	Aube	248
Hérault	160	Marne	525
Ande	330	Oise	302
Têt	120		300
GARONNE	650	Yonne	293
Ariège			166
Tarn	3-5	Eure	225
Aveyron		Rille	140
Lot	480		245
Dordogne	490		
Adour	335	Escant	430
Charente	360	Lvs.	214
Sèvre Niortaise	150	Scarpe	100
Loiré	1020	Meuse	950
Allier	410	Sambre	190
Cher	350	Moselle	550
Indre	265	Meurthe	170
Vienne	360		,
		-	

XX. — LACS

(Superficie en kilomètres carrés)

	km ²	km ²
Lac d'Annecy	28 Lac de Saint-Point	4
Lac du Bourget	45 Lac de Gérardmer	1.2
Lac de Grandlieu	70	,-

XXI. FRANCE. — SUPERFICIE, POPULATION, DENSI

OCD + DILLO

POPULATION, POSITIONS GÉOGRAPHIQUE DE DÉPARTEM

(Positions géogr. et superficies d'après les publications du Minist

DÉPARTEMENTS E	TARROND	ISSEMENTS		1	
Noms des départements	Population domiciliée,		Densité (1)	POPULATION totale	
arrondissements	Sup	4 mars 1906	Den	1801 (3)	1906 (4
Boung (N-D), lanterne.	168165	1-19508	71 57	7,0 3,7	2004
Belley, clocher	131166	75154	57		570
Gex, clocher Nantua, église	41258 92761	20290 48847	49 53	2,5	272 280
Trévoux, château, tour	149210	82057	55	2,5	262
Ain	582560	345856	59		
LAON, tour de l'horloge	248096	157476	64	6,7	1528
Château-Thierry, tour de St-Crépin	120115	56176	47	4,2	734
Saint-Quentin, clocher de la Collégiale	106833	144463	135	10,4	.5276
Soissons, cathédrale Vervins, clocher	125097 142694	74329	5 ₉ - 7 ²	8,2 2,8	1433 318
Aisne	742835	534495	72		
Moulins, beffroi Gannat, clocher	260106 101874	119699 59599	46 59	13,2	2188 512
Lapalisse, tour culmi-	- 71	3-3.,			
nante du château	163028	99049	1	1,8	297
Montluçon, l'horloge.	213175	139614	- 66	4,4	3425
Allier	738183	417961	57		

⁽¹⁾ Voir plus loin l'Algérie et les colonies. — (2) Densité ou nombre d'population indiquée (c) est la population totale de la ville ou commune géographiques des lieux. — (6) Les nombres suiris d'un astérisque ont éte :

RS DÉPARTEMENTS ET ARRONDISSEMENTS (1)

: lars 1906)

' ÉLÉMENTS MAGNÉTIQUES DES CHEFS-LIEUX

D'ARRONDISSEMENT

la Guerre; population d'après le Ministère de l'Intérieur.)

		CHEFS-LIE	UX					
Latitude	Longit	ude	de opnit		Éléments magnétiques pour le 1° janvier 1911 (6)			
nord	en arc	en temps	Altitude du sol (5)	Déclin. occid.	Inclinai- son	Compos. horizont.		
6.12.21 5.45.28 6.20. 9 6. 9. 7 5.56.37	2.53.28 E 3.21. 9 E 3.43.23 E 3.16.22 E 2.26.19 E	13.24,6 14.53,5 13. 5,5	mèt. 227 278 647 480 258	12.20 12.3 11.56* 12.11 12.26*	62.13 61.46 62.8* 62.5 62.1*	0,2114 0,2137 0,2116* 0,2119 0,2121*		
9.33.48	1.17.19 E	5. 9,3	180	13.33	65. 5	0,1951		
9. 2.46	1. 3.40 E	4.14,7	77	13.22	64.43	0,1980		
9.50.55 9.22.53 9.50. 8	0.57.13 E 0.59.18 E 1.34.16 E	3.48,9 3.57,2 6.17,1	105 49 175	13.38 13.31 13.20	65.19 64.5 7 65.13	0,1940 0,1964 0,1945		
6.33.5 ₉ 6. 6. 1	o.59.46 E o.51.43 E		²²⁷ 345	13.11 13. 4	62.3 ₉ 62.24	0,2085 0,2100		
6.14.58	1.18. 6 E 0.16. 1 E		280 228	12.55 13.27	62.28 62.34	0,2101 0,2091		

uts par kilomètre carré. — (3) Exprimée en milliers d'habitants. — (4) La) Les altitudes se rapportent au pied des édifices qui ont donné les positions is par interpolation, tous les autres sont le résultat de mesures directes.

DÉPARTEMENTS E	TARRUND	ISSEMENTS				
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densité	POPULATION totale		
arrondissements	Sup	4 mars 1906	De	1801	1906	
Digne, cathédrale (1). Barcelonnette, tour de	237925	38016	16	3,3	745	
l'horloge (2) Castellane, ND. du	115118	13648	12	2,2	240	
Roc, campanile	134664	15768	12	2,0	153	
Forcalquier, gr. tour	106660	28762	27	2,5	303	
Sisteron, horloge de la citadelle (1)	104473	16932	16	- 0	370	
	698840	113126	16	7,9	3/0	
Alpes (Basses-)	090040	113120	16		- 8	
GAP, clocher	253006	56476	23	8,0	1082	
Briançon, tour O. de l'église	167227	26469	16	2 0	-50	
Embrun, clocher	144078	24553	20	3,0	752 375	
Alpes (Hautes-)	564311	107498	20	3,1	3/3	
					21.9	
NICE, St-François (3) Grasse, clocher	105182	205775 108052	196	18,4	13423	
Puget-Théniers (3)	144870	20180	14	0,9	138	
Alpes-Marit	373626	334007	89	0,9		
PRIVAS, Récollets (3)	174673	114853	66	2,9	700	
Largentière, clocher	193375	88886	46	1,7	238	
Tournon, collège (3)	187559	143401	77	3,4	500	
Ardèche	555607	347140	62			
MEZIÈRES, clocher	99170	104617	106	3,3	939	
Rethel, cathédrale (3).	132086	47700	39	4,9	570	
Rocroi, clocher	84337	5 22 27	63	2,9	311	
Sedan, cathedrale (4).	79206	67737	86	10,5	1959	
Vouziers, flèche	140160	45231	33	1,5	343	
Ardennes	525259	317505	60	-		

^{(1:} tour. 12) pavé de la place. 13. clocher. 14 tour Nord.

		EID

atitude	Longity	ide	lde sol	Éléme	ents magné	tiques
nord	en arc	en temps	Attitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai-	Compos. horizont.
. 5.52"	3°.53′.59″ E	15.35,9	mèt. 652	11.38	60.10	0,2213
23.15	4.19. 1 E	17.16,1	1133	11.26	60.20	0,2203
.50.48 .57.34	4.10.50 E 3.26.41 E	16.43,3 13.46,7	903 550	11.24*	59.53* 60.10	0,2229* 0,2218
1.11.57	3.36.25 E	14.25,7	578	11:46	60,16	0,2210
1.33.30	3.44.31 E	14.58,1	782	11.44	60.41	0,2193
4.33.45	4.18.20 E 4. 9.30 E	17.13,3 16.38,0	1321 919	11.36 11.35	60.51 60.37	0,2179
3.41.58 3.39.28 3.57.21	4.56.32 E 4.35.19 E 4.33.34 E	18.21,3	54 325 409	11. 7 11.17 11.16	59.40 59.43 59.53	0,2238 0,2237 0,2226
4.44.11 4.32.31 5. 4. 2	2.15.31 E 1.57.14 E 2.29.56 E	7.48,9		12.22 12.27* 12.23*	60.58 60.49* 61.14*	0,2175 0,2181* 0,2167*
19.45.43 19.30.44 19.55.32 49.42.6 19.23.53	2.22.46 E 2. 1.48 E 2.11. 5 E 2.36.40 E 2.22. 6 E	8. 7,2 8.44,3 10.26,7	390 158	12.54 13. 9 13. 2* 13. 9 13. 5	65. 1 64.54 64.56* 65. 5 64.46	0,1955 0,1963 0,1951* 0,1957 0,1971

DÉPARTEMENTS	ET ARRON	DISSEMENTS			
Noms des départements et	Population domiciliée,		Densité	POPULATION totale	
arrondissements	Sup	4 mars 1906	<u> </u>	1801	1906
Foix, tour de la prison.	211034	68890	33	3,6	675
Pamiers, tour de la ca-	211004	00090	33	3,0	0/.
thédrale	129259	65742	51	5,3	1041
Saint-Girons, clocher.	150040	71052	47	2,5	599
Ariège	490333	205684	42		
TROYES, cathedrale (1).	157201	109805	70	23,9	5344
Arcis-sAube, clocher.	128858	27198	21	2,5	280
Bar-sur-Aube, église		29/00	2.2		,-
du nord de la ville.	101728	33486 36712	33	4,0	45c
Bar-sSeine, horloge(2) Nogent-sur-Seine, clo-	123043	30712	29	2,3	316
cher	90999	36469	40	3,2	38:
Aube	602629	243670	40	0,2	00:
CARCASSONNE, tour de		0.50	_		
St-Vincent	204059	102358	50	15,2	3097
Castelnaudary, clocher	006-0	1.20/	15	- 6	. 26
flèche en pierre Limoux, flèche	90672 1 823 94	41304 60698	45 33	7,6 5,1	93£
Narbonne, cathédr. (3)	157102	103967	66	9,1	2703
Aude	634227	308327	49	9,1	2,00
RODEZ, cathédrale (4).	227578	107007	/	6,2	1550
Espalion, clocker	154081	54142	47 35	2,6	372
Millau, mairie (5)	193425	61627	32	6,1	1848
Saint-Affrique (6)	172149	51740	30	4,6	657
Villefranche, clocher	129880	102783	79	9,3	835
Aveyron	877113	377299	43		
Belfort, citadelle (*)	60849	95421	157	4,4	3464
Belfort	60849	95421	157		

⁽⁴⁾ tour de St-Pierre. (2) pignon Est. (3) tour Nord. (4) tour de N.-D. (5) t

CHEFS-LIEUX

Latitude	Latitude Longitude		los sol	Élém	Éléments magnétiques			
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai- son	Compos. horizont.		
01.57.57	o°.43′.59′O	m s 2.55,9	mèt. 455	13°. 16′	59.48	0,2235		
3. 6.53 22.59. 6	o.43.44 O	2.54,9 4.46,5	286 389	13.18 13.26	60. 0 59.52	0,2228 0,2228		
3.18. 3 \$3.32.14	1.44.41 E 1.48.21 E	6.58.7 7.13,4	95	13. 9 13. 9	63.5 ₉ 64. ₉	0,2015 0,2007		
3.14. 2 3. 6.50	2.22.21 E 2. 2.11 E	9.29,4 8.8,7	166 159	12.49 12.59	63.50 63.52	0,2024 0,2026		
3.29.35	1. 9.44 E	4.38,9	72	13.21	64.15	0,2004		
3.12.54	o. o.46 E	0.3,1	104	13. 7	59.5 7	0,2226		
3.19. 4 3. 3.15 3.11. 8	0.22.51 O 0. 7. 9 O 0.40. 0 E	1.31,4 0.28,6 2.40,0	185 164 13	13.14 13.4 12.50	60. 3 59.48 59.48	0,2221 0,2236 0,2232		
4.21. 5 4.31.18 4. 5.54 3.57.30 4.21.10	0.14.15 E 0.25.31 E 0.44.30 E 0.32.55 E 0.17.58 O	0.57,0 1.32,1 2.58,0 2.11,7 1.11,9	627 342 368 325 267	13.10 13. 1* 12.55 12.58 13.25	60.58 61.5* 60.39 60.32 61.0	0,2181 0,2171* 0,2194 0,2200 0,2176		
7.38.13	4.31.44 E	18. 6,9	419	11.50	63.12	0,2056		

clocher en pyramide. (7) angle O.

DÉPARTEMENTS E	T ARRONI	ISSEMENTS			
Noms des départements et	Superficio on hectares	Population domiciliée,	Densité		LATION otale
arrondissements	Sup	4 mars 1906	2	1801	1906
MARSEILLE (1) Aix, cathédrale (2) Arles, tour des Arènes	66845 230595 227355 524795	562717 112853 90348 765918	842 49 40 146	111,1 23,7 17,2	51749 2982 2811
Bdu-Rhône ČAEN, clocher (3) Bayeux, cathédrale (4) Falaise, St-Gerais (4). Lisieux, église Pont-l'Evèque (4) Vire, tour de l'horloge.	115252 100763 87706 90032 78589 96919	113931 62591 43577 59012 60642 63678	99 62 50 66 77 60	30,9 10,0 14,0 10,2 2,5 7,5	4444 773 701 1623 298 635
Calvados	569261	403431	71	1,0	
AURILLAC, clocher Mauriac (5) Murat, clocher Saint-Flour, clocher Cantal	195614 128613 85897 167809 577933	88533 57724 33447 18986 228690	45 45 39 29 40	10,3 2,6 2,5 5,0	1777 35g 307 506
Angouleme, St-Pierre(4) Barbezieux, clocher Cognac, clocher Confolens, St-Michel(6) Ruffec, mairie (4)	196216 99635 72051 141754 87519	134507 43580 65288 66284 42074	69 44 91 47 48	14,8 2,0 2,8 2,0 2,1	375c 42c 1946 31c 337
Charente	597175	351733	59		
LA ROCHELLE (*) Jonzac, clocher Marennes, clocher Rochefort, hőpital Saintes, SEutrope (*)	95469 154245 93550 80674 157975	85664 69459 58607 73289 100800	90 45 63 91 64	18,0 2,5 4,6 15,0	3385 328 640 3660 1902
St-Jean-d'Angély (*)	141238 723151	65 ₉₇₄ 453793	$\frac{47}{63}$	5,4	708
Charente-Inter-	123151	453193	03		

 $^{^{(1)}}$ clocher de N.-D. de la Garde. $^{(2)}$ clocher St-Sauveur. $^{(3)}$ Abbaye-aux-Da $^{(5)}$ tour du Nord.

Latitude	Latitude Longitude		nde sol	Éléments magnétiques			
nord	en arc	en temps	Altitude	Déclin. occid.	Inclinai- son	Compos. horizont.	
3.17. 4 3.31.35 3.40.40	3. 2. 3 E 3. 6.37 E 2.17.36 E	12.26,5	mèt. 161 205 17	11.49 11.48 12.16	59.28 59.46 60. 1	0,2245 0,2238 0,2322	
9.11.14 9.16.35 8.53.55 9. 8.50 9.17.14 8.50.21	2.41.240 3. 2.270 2.32.90 2. 6.360 2. 9. 90 3.13.390	8.26,4 8.36,6	26 47 134 49 13	15.15 15.29* 15.4 14.48 14.55* 15.29	65. 7 65.16 64.57 65. 4 65.11* 65. 0	0,1954 0,1945 0,1964 0,1958 0,1951* 0,1960	
4.55.41 5.13. 7 5. 6.44 5. 2. 5	o. 6.22 E o. 0.19 O o.31.54 E o.45.25 E	0. 1,3	698	13.15 12.53 12.38 12.56	61.26 62.4 60.3 61.29	0,2152 0,2111 0,2224 0,2149	
5.39. 0 5.28.24 5.41.46 6. 0.41 6. 1.44	2.11. 80 2.29.280 2.39.570 1.39.430 2.8.170	9.57,9 10.39,8 6.38,9	31	14.19 14.25 14.29 14.7*	62.24 62.16 62.28 62.35* 62.41	0,2104 0,2110 0,2099 0,2090* 0,2091	
6. 9.23 5.26.45 5.49.20 5.56.37 5.44.40 45.56.39	3.29.23 0 2.46.26 0 3.26.40 0 3.18.4 0 2.58.44 0 2.51.39 0	11. 5,7 13.46,7 13.12,3 11.54,9	58 10 15 27	15. 1 14.30 14.54 14.52 14.41 14.42	62.58 62.15 62.40 62.45 62.40 62.41	0,2072 0,2111 0,2086 0,2083 0,2095 0,2088	

clocher. (5) N.-D. des Miracles, donjon N.E. 6) tour. 7 tour de la lanterne.

DÉPARTEMENTS	ET ARRON	DISSEMENTS			13
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densité		tale
arrondissements	Sur he,	4 mars 1906	ă	1801	1906
Bourges, Saint-Étien- ne, horloge Saint-Amand, clocher Sancerre, clocher	250125 269674 210554	152546 111759 79179	61 41 - 38	15,3 5,0 2,2	4413 860 297
Cher	730353	343484	47		0.
Tulle, clocher Brive, horloge (1) Ussel, clocher	257299 153213 178253	136267 116713 64450	53 76 36	9,4 5,6 3,0	1724 2063 474
Corrèze	588765	317430	54		
Alaccio, cathédrale (2). Bastia, Sta Maria (2). Calvi, cathédrale (2) Corte, clocher Sartène, clocher	219227 135114 86299 248586 182956	78702 83041 24009 60179 45229	36 62 28 24 25	6,0 9,0 1,1 2,0 2,0	2226. 2733. 207 518- 437.
Corse	872182	291160	33	2,0	40%
Dijon, S'Benigne (2) Beaune, NDame (2). Châtillon-sur-Seine,	301427 213422	162650 105355	54 49	21,0 8,3	7411 1354
flèche de St-Jean Semur, clocher	195066 168 76 2	35932 54022	18 32	3,7 4,3	481 351
Côte-d'Or	878677	357959	41	4,3	331
SAINT-BRIEUC, Saint- Michel, télégraphe. Dinan, St-Sauveur (2). Guingamp, clocher	161196 147078 174442	173807 119537 128338	108 81 74	8,1 4,1 5,2	2304 1107 921
Lannion, cathédrale(2) Loudéac, clocher	102419	102469 87355	100	3,1	585
Côtes-du-Nord.	721764	611506	85	6,1	574

⁽¹⁾ tour. (2) clocher.

Longitude			ol	Élém	Éléments magnétiques			
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai- son	Compos. horizont.		
4.59 43.17 19.52	o. 3.43 E o.10.28 E o.3o. 7 E	m s 0.14,9 0.41,9 2.0,5	mèt. 156 165 306	13°.26′ 13.33 13.56	63°.13′ 62.57 63.29	0,2060 0,2077 0,2055		
16. 7 9.33 32.50	0.33.58 O 0.48.15 O 0.1.41 O	2.15,9 3.13,0 0. 6,7	214 116 640	13.36 13.40 13.26	61.47 61.48 62. 0	0,2132 0,2135 0,2115		
54.59 41.30 34.36 18.14 37.11	6.24. 5 E 7. 6.59 E 6.25.28 E 6.48.50 E 6.38.10 E	25.36,3 28.27,9 25.41,9 27.15,3 26.32,7	38 71 81 486 330	10.12 11.42 10.29 10.31	57.48 58.20 58.18 57.56 57.33	0,2331 0,2285 0,2309 0,2325 0,2343		
19.19 1.28 51.47 29.27	2.41.55 E 2.30. 3 E 2.13.58 E 1.59.48 E	10.47,7 10. 0,2 8.55,9 7.59,2	246 220 232 340	12.31 12.34 12.56 12.50	63. 4 62.57 63.32 63.24	0,2061 0,2076 0,2037 0,2051		
31. 1 27.15 33.43 44.7 10.36	5. 5.40 0 4.22.44 0 5.29.18 0 5.48. 1 0 5. 5.30 0	20.22,7 17.30,9 21.57,2 23.12,1 20.22,0	89 73 44 23 162	16. 7 15.49 16.20 16.18 15.50	64.50 64.52 65.5 65.9 64.44	0,1979 0,1971 0,1960 0,1959 0,1987		

DÉPARTEMENTS E	T ARRONI	DISSEMENTS			
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domicillée,	Densité		tale
arrondissements	Sup	4 mars 1906	<u> </u>	1801	190
Guéret, St-Pardoux (1) Aubusson, clocher	167964 205115	96564 95368	58 42	3,1 3,5	80 70
Bourganeuf, clocher Boussac, clocher	92179 95355	42492 39670	47 46 42	2,0 0,6	38
Creuse	560613	274094	49		
Périgueux, clocher Bergerac, clocher Nontron, clocher Ribérac (pavillon près) Sarlat, clocher	192356 219691 166726 147525 196122	112346 101142 81524 62859 89181	58 46 49 43 46	6,3 8,5 2,8 3,0 6,0	313 156 34 36
Dordogne	922420	447052	49		
BESANÇON. citadelle (1) Baume-les-Dames, (2).	140233 150751	106549 51626	76 34	30,0	561 3:
Montbéliard, tour S. du château Pontarlier, clocher	105787	89553 50710	85 39	3,7	8.
Doubs,	526003	298438	57		
VALENCE, tour St-Jean. Die, clocher Montélimar, t. carrée. Nyons, clocher Drôme	189077 235589 114663 116807 656136	161542 50664 59202 25862 297270	85 52 22 45	7,5 4,0 6,3 2,7	28 30 13: 3.
Evneux, cathédrale (3). Les Andelys, flèche (4) Bernay, clocher Louviers, église Pont-Audemer, église.	213031 104587 110137 78723 97270	56119 53867 52390 57643	52 54 49 67 59	8,4 3,9 6,1 6,5 5,1	18 5 8 10 6
Eure	603748	330140	55		

⁽¹⁾ clocher. 2) signal. (3) flèche. 4 des Petits Andelys.

Longitude.		ide.	nde ol	Éléments magnétiques			
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai-	Compos.	
.10.17 .57.22 .57.14 .20.57	0,28, 9,0 0.10, 3,0 0.34,50,0 0.7,26,0	1.52,6 0.40,2 2.19,3 0.29,7	mèt. 445 457 449 380	13.43' 13.31 13.41* 13.38	62.36 62.26 62.27* 62.40	0,2090 0,2099 0,2098* 0,2087	
11. 4 .51. 8 .31.45 .15.13 .53.22	1.36.54 0 1.51.16 0 1.40.19 0 2. 0.59 0 1. 7.14 0	6.27,6 7.25,1 6.41,3 8.3,9 4.28,9	99 32 208 103 137	13.57 14. 1 14. 8 14.11 13.42*	61.56 61.40 61.14 62.1 61.34*	0,2126 0,2142 0,2168 0,2126 0,2158*	
13.46	3.41.56 E 4. 1.20 E		368 532	12. 3 12. 0	62.57 63. 4	0,2074	
.30.36 .54. 9	4.27.56 E 4. 1.14 E		322 838	11.48 11.54*	63. 6 62.35	0,2067 0,2093	
.56. 5 .45. 9 .33.32	2.33.18 E 3. 2. 4 E 2.24.51 E 2.48.19 E	9.39,4	128 443 97 270	12.21 12.6 12.20 12.9*	61. 7 60.53 60.45 60.33*	0,2168 0,2178 0,2185 0,2194*	
. 1.30 .14.34 . 5.32 .12.48 .21.22	1.11. 9 0 0.56.13 0 1.44.17 0 1.10. 2 0 1.49.18 0	3.44,9 6.57,1 4.40,1	105	14.19 14.37* 14.38 14.29 14.39	64.56 65.10* 64.59 65.4 65.15	0,1965 0,1947* 0,1960 0,1959 0,1949	

DÉPARTEMENTS E	T ARRONI	DISSEMENTS			
Noms des départements	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densité	POPULATION totale	
arrondissements	Sup	4 mars 1906	°a	1801	1906
CHARTRES, cathédr. (1). Châteaudun, clocher (?) Dreux, Hôtel de Fille? Nogent-le-Rotrou, clo- cher de St-Hilaire. Eure-et-Loir	211585 145280 152776 84339 593980	110190 61424 62302 39907 273823	52 42 41 -47 -46	14,4 6,1 5,4 6,8	232 71. 99
QUIMPER, cathédrale (4) Brest, St-Louis (5) Châteaulin, moulin Morlaix, St-Martin (5). Quimperlé, St-Michel (3) Finistère	146810 149902 188056 141258 76921	201741 256615 128192 142983 65572 795103	137 171 68 101 85 113	6,6 27,0 3,0 9,0 4,2	195 852 42 159 91
Nimes, tour Magne Alais, clocher Uzès, horloge (5) Le Vigan, tour carrée. Gard	164306 133228 149642 146889 588065	169357 132076 67591 52142 421166	103 99 45 37 72	38.8 8,9 6,2 3,8	801 274 51 45
Toulouse, St-Sernin (3) Muret, clocher Saint-Gaudens (3) Villefranche, clocher. Garonne (H*-)	161866 161207 216170 94456 636699	217015 72/91 107799 41760 442065	134 44 50 47 69	50,2 3,1 4,2 2,0	1/94 37 71 23
AUCH, cathédrale (6) Condom, clocher Lectoure, clocher Lombez, clocher Mirande, clocher Gers	131837 146514 98931 80767 171009 629058	49/19 56086 35420 30366 59797 231088	38 38 36 38 35 37	7,7 6,9 5,4 1,4 1,6	135 64 43 14 36

¹ fleche. (2 St-Valetlen. 3 clocher. 4 St-Corentin, flèche Nord. (8

CHEFS-LIEUX

Latitude	Longitu	de	ade sol	Éléments magnétiques			
nord	еп агс	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai-	Compos. horizont.	
3.26.53 3.4.11 3.44.10	0.50.59 0 1. 0.20 0 0.58.10 0	3.23,9 4. 1,3 3.52,7	mèt. 158 143 134	14. 4 14. 12 14. 9	64.24 64.10 64.37	0,1996 0,2008 0,1979	
3.19.29	1.31.27 0	6. 5,8	105	14.30	64.23	0,1991	
7.59.47 3.23.22 3.11.23 3.34.38 7.52.18	6.26.26 0 6.49.38 0 6.26.35 0 6.10.16 0 5.53. 9 0	25.45,7 27.18,3 25.46,3 24.41,1 23.32,6	6 33 142 56 30	16.40 16.49 16.48 16.21 16.18	64.52 65.5 65.1 65.11 64.42	0,1975 0,1956 0,1959 0,1964 0,1978	
3.50.36 4. 7.26 4. 0.46 3.59.28	2. 0.46 E 1.44.22 E 2. 4.59 E 1.16. 6 E	6.57,5	114 168 138 230	12.22 12.29 12.21 12.42	60.11 60.30 60.24 60.28	0,2215 0,2206 0,2209 0,2201	
3.36.33 3.27.41 3.6.29 3.23.56	0.53.44 0 1. 0.41 0 1.36.49 0 0.37.13 0	$\begin{bmatrix} 4 & 2 & 7 \\ 6 & 27 & 3 \end{bmatrix}$	165	13.27 13.31 13.37 13.21	60.23 60.12 60.6 60.12	0,2200 0,2213 0,2219 0.2217	
3.38.50 3.57.31 3.56.5 3.28.30 3.30.58	1.45. 80 1.57.550 1.42.510 1.25.410 1.56. 30	7.51,7 6.51,4 5.42,7	8.4 180 166	13.47, 13.59 13.55 13.39* 13.56	60.33 60.52 60.51 60.20* 60.32	0,2195 0,2180 0,2178 0,2209* 0,2202	

tour du Nord.

DÉPARTEMENTS E	T ARRONI	ISSEMENTS			
Noms des départements et	Superficie on hectares	Population domiciliée,	Densité		DLATION
arrondissements	Sup	4 mars 1906	<u> </u>	1801	1906
BORDEAUX, St-André (1) Bazas, clocher Blaye, citadelle (2) Lesparre, tour Libourne, horloge La Réole, clocher (3) Gironde	456573 149841 83210 172895 129400 80641 1072560	45385 118689 48954	110 34 70 26 92 61	91,0 4,2 3,6 0,8 8,1 3,8	25194 468 489 384 1932 431
Moxtpellier, ND. (4). Béziers, S ^t -Nazaire (4). Lodève, cathédrale (5). Saint-Pons, cathédr. (4) Hérault .	201510 178176 120787 121954 622427	206833 186863 49445 39638 482779	103 105 41 33 78	33,9 14,2 7,8 4,5	7711 5226 739 295
RENNES, Ste-Melaine (*) Fougères, St Léonard (*) Montfort, clocher Redon, flèche Saint-Malo, télégraphe Vitré, clocher ND Ille-et-Vilaine.	139488 101499 95324 134491 111374 117058	166373 91919 60828 89834 129339 73512 611805	91 64 67 116 63	25,9 7,3 1,1 3,8 9,1 8,8	7564 2352 242 668 1064
CHATEAUROUX, clocher. Le Blanc, clocher. La Châtre, clocher. Issoudun, grande tour.	254617 183008 133534 119485 690644	117858 59141 64295 48922 290216	46 32 48 41 42	8,1 3,8 3,5 10,2	2540 65: 474 139
Tours, St-Gatien(6) Chinon, château (7) Loches, grande tour Indre-et-Loire	264611 170191 181045 615847	196381 79306 62229 337916	74 47 31 55	22,0 6,1 4,3	676 58 51

⁽¹⁾ flèche. (2) clocheton des Minimes. (3) le plus au Nord. (4) clocher. (5)

CHEFS-LIEUX

Latitude Longitude		rde ol	Éléments magnétiques			
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinat- son	Compos. horizont.
4.50.19 4.25.57 5.7.43 5.18.30 4.55. 2 4.35. 6	2.54.40°O 2.32.52 O 3. 0.15 O 3.16.52 O 2.35. 5 O 2.22.35 O	m s 11.38,7 10.11,5 12. 1,0 13. 7,5 10.20,3 9.30,3	mèt. 7 79 17 5 38 44	14.33 14.17 14.34 14.44 14.22 14.13	61.46 61.23 62.6 62.12 61.48 61.30	0,2136 0,2156 0,2122 0,2116 0,2135 0,2151
3.36.44 3.20.31 3.43.57 3.29.22	1.32.34 E 0.52.23 E 0.58.48 E 0.25.18 E	6.10,3 3.29,5 3.55,2 1.41,2	70	12.29 12.46 12.47 12.52	60. 2 59.51 60.18 60. 3	0,2220 0,2226 0,2206 0,2223
8. 6.55 8.21. 9 8. 8.25 7.39. 5 8.39. 0 8. 7.32	4. 0.40 0 3.32.31 0 4.17.38 0 4.25.19 0 4.21.47 0 3.32.29 0	16. 2,7 14.10,1 17.10,5 17.41,3 17.27,1 14. 9,9	54 137 44 18 14	15.31 15.23 15.39 15.44 15.52 15.24	64.32 64.43 64.36 64.18 64.57 64.36	0,1989 0,1976 0,1982 0,2003 0,1967 0,1983
6.48.50 6.37.47 6.34.53 6.56.54	0.38.32 0 1.16.42 0 0.20.56 0 0.20.50 0	2.34,1 5. 6,8 1.23,7 1.23,3	158 110 227 150	13.51 14. 7 13. 7 13.48	63. 9 63. 6 62.38 63.14	0,2064 0,2063 0,2092 0,2056
7.23.47 7.10. 7 7. 7.32	1.38,36 0 2. 5.59 0 1.20.25 0	8.23,9	55 82 90	14.20 14.28 14.13	63.38 63.34 63.31	0,2038 0,2041 0,2044

tour du Nord. (7) tour de l'horloge.

ET ARRON	DISSEMENTS			
en en ctarcs	Population domiciliée,	nsité		totale
Sar	4 mars 1906	ă —	1801	1905
107287 134644 172260 823658	235086 73513 120716 133000 562315	57 69 90 77 68 55	23,5 3,0 1,6 10,4	7302 330 398 2488
119789	66185	55	8,2	1483
102089	50635	50	5,3 3,6	409 1098
505525	257725	51		
534934 229653 171817 936404	106365 108999 78033 293397	20 48 45 31	2,4 4,4 5,8	1192 1121 464
257224 212466 172556	135460 64286 76273 276019	53 30 44 43	13,3 5,7 7,5	2397 837 980
10/291 195858 179782 479931	341970 139482 162491 643943	328 71 90 134	16,3 4,7 7,0	14678 763 3551
224125 158814 117200 500139	73369 94298 314770	66 46 80 63	15,9 5,4 5,3	2142 486 778
	409467 107287 134644 172260 823658 156739 119789 505525 534934 229653 171817 936404 257224 212466 172556 642186 104291 195858 179782 479931	409467 235086 107287 73513 134644 120716 172260 133000 823658 562315 156739 86059 119789 66185 126908 54846 102089 50635 505525 257725 534934 106365 108999 171817 78033 936404 293397 257224 135460 212466 64286 172556 76273 642186 276019 104291 139482 179782 162491 479931 643943 224125 73369 117200 94298	$\begin{array}{ c c c c c c }\hline \frac{z}{2} & \frac{z}{2} & \text{Population} \\ \frac{z}{2} & \frac{z}{2} & \text{Population} \\ \frac{z}{4} & \text{mars 1906} & \text{Population} \\ \frac{z}{107287} & \text{73513} & \text{57} \\ \frac{134644}{120716} & \text{120716} & \text{90} \\ \frac{172260}{133000} & \text{77} \\ \frac{823658}{562315} & \text{68} \\ \frac{156739}{19789} & \text{86059} & \text{55} \\ \frac{126908}{19789} & \frac{54846}{66185} & \text{55} \\ \frac{126908}{50635} & \frac{54846}{50635} & \text{20} \\ \frac{229653}{250635} & \text{108999} & \text{48} \\ \frac{171817}{17817} & \text{78033} & \text{45} \\ \frac{234934}{936404} & \text{293397} & \text{31} \\ \frac{257224}{212566} & \frac{61286}{61286} & \text{30} \\ \frac{172556}{179782} & \frac{61249}{162491} & \text{90} \\ \frac{179982}{479931} & \frac{162491}{643943} & \text{134} \\ \frac{224125}{158814} & \frac{147103}{73369} & \text{66} \\ \frac{158814}{117200} & \frac{94298}{9498} & \text{80} \\ \end{array}$	Population Pop

^(*) clocher. ** église sur la hauteur. *** clocher des Cordeliet (*) tour carrée. *** grand clocher. $|10\rangle$ tour du Nord.

CHEFS-LIEUX

en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin.	ents magné	
	en temps	Altin du s	Déclin.	Inclinai-	· · · · · · · · ·
0 1 - 1	1		occid.	son	Compos. horizont.
3.23.36 E 2.59. 9 E 3. 6.44 E 2.32.11 E	13.34,4 11.56,6 12.26,9 10. 8,7	mèt. 213 287 319 150	11.59 12.13 12.10 12.27	61.14 61.18 61.38 61.42	0,2162 0,2160 0,2142 0,2138
		258 225	12.13	62.31 62.55	0,2097 0,2073
		324 437	12.10* 12. 2	62.39* 62.15	0,2091* 0,2110
3.24.50	13.36,3	43 40 100	14.17 14.30 14.16*	60.59 60.59 60.52	0,2180 0,2176 0,2184
1. 0. 3 0 0.35.32 0 1.16. 7 0	4. 0,2 2.22,1 5. 4,5	102 88 85	14. 7 13.55 14.17	63.4 7 63.3 7 64. 0	0,2026 0,2038 0,2020
2. 3.20 E 1.43.45 E 1.44. 8 E	8.13,3 6.55,0 6.56,5	540 394 286	12.36 12.45 12.45*	61.37 61.42 62.8	0,2141 0,2132 0,2116
1.32.55 E 1. 2.52 E 1.47.13 E	6.11,7 4.11,5 7.8,9	686 447 860	12.48 12.58* 12.41	61.20 61.38* 61.25*	0,2163 0,2129* 0,2169
	3. 6.44 E 2.32.11 E 3.13.13 E 3.9.29 E 3.22.27 E 3.31.48 E 2.50.18 O 3.24.5 O 2.54.42 O 1. 0. 3 O 0.35.32 O 1.16.7 O 2. 3.20 E 1.43.45 E 1.44.8 E	3.23/36 E 13.34,4 2.59. 9 E 11.56,6 3. 6.44 E 12.26,9 2.32.11 E 10.8,7 3.13.13 E 12.52,9 3.9.29 E 12.37,9 3.22.27 E 13.29,8 3.31.48 E 14.7,2 2.50.18 0 11.21,2 3.24.5 0 13.36,3 2.54.42 0 11.38,8 1. 0. 3 0 4. 0,2 0.35.32 0 11.38,8 1. 0. 3 0 4. 0,2 1. 16. 7 0 5. 4,5 2. 3.20 E 8.13,3 1.43.45 E 6.55,0 1.44.8 E 6.56,5 1.32.55 E 6.11,7 1. 2.52 E 4.11,5	3.23.36 E 13.34,4 213 2.59. 9 E 11.56,6 287 3. 6.44 E 12.26,9 319 2.32.11 E 10. 8,7 150 3.13.13 E 12.52,9 258 3. 9.29 E 12.37,9 225 3.22.27 E 13.29,8 324 437 2.50.18 O 11.21,2 43 3.24. 5 O 13.36,3 40 2.54.42 O 11.38,8 100 1. 0. 3 O 4. 0,2 102 2.54.42 O 11.38,8 100 1. 0. 3 O 4. 0,2 102 0.35.32 O 2.22,1 88 1.16. 7 O 5. 4,5 85 2. 3.20 E 8.13,3 540 1.43.45 E 6.55,0 394 1.44. 8 E 6.56,5 286 1.32.55 E 6.11,7 686 1. 2.52 E 4.11,5 686	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$

tour E. de l'église. 🦠 près de Dax. 🤞 tour de l'église principale. 🤫 flèche

DÉPARTEMENTS E	T ARRONA	DISSEMENTS			
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densitė	POPULATION totale	
arrondissements	Sul	4 mars 1906	=	1801	1906
N	. ,				
NANTES, cathédrale (1).	175742	301543	172	73,9	13324
Ancenis, clocher Châteaubriant, clocher	79196	48089	61	2,9	499
Saint-Nicolas	139893	79570	57	3,0	71(
Paimbouf, clocher	82818	50666	6í	4,2	238
Saint-Nazaire, clocher	220348	186880	85	"	3576
Loire-Inférre	697997	666748	95		- 1
ORLÉANS, Ste-Croix(2).	243858	171784	71	36,2	686
Gien, clocher	148794	57194	38	5,1	79
Montargis, horloge (2).	168078	79879	48	6,4	1311
Pithiviers, flèche	120458	56142	47	3,1	620
Loiret	681188	364999	54		
CAHORS, cathédrale (4). Figeac, clocher de l'é-	219556	84732	39	11,7	1320
glise du Puy Gourdon, tour S. de	156042	71077	46	6,5	58
St.Pierre	147015	60802	41	3,7	421
Lot	522613	216611	41		
AGEN, cathédrale (4)	101679	70108	69	10,8	231:
Marmande, clocher	141016	79114	56	5,6	97 63
Nérac, clocher (5)	140975	01110	36	5,6	63
Villeneuve - s Lot, porte Montflanquin.	154806	74278	48	5,1	135
Lot-et-Garonne.	538476	274610	51	0,1	
MENDE, cathédrale (6).	178365	49600	28	5,0	704
Florac, clocher	169469	29952	18	1,9	18.
Marvejols, église	170148	48464	21)	3,6	36
Lozère	517982	128016	25		
		1			

⁽¹⁾ tour Sud. (2) flèche. (3) tour. (3) clocher. (5) temple protestant.

CHEFS-LIEUX

Latitude		de	ol	Éléments magnétiques				
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai-	Compos. borizont.		
7.13. 8 7.22. 1	3°.53′.18′ O 3°.30°.47′ O		mèt. 19	15°.24'	63°.53′ 64. 2	0,2013 0,2015		
7.48.10 ,7.17.17 7.16.22	3.42.53 0 4.22.23 0 4.32.11 0	17.29,5	62 8 8	15.20 15.40 15.39	64.15 63.50 64.5	0,2004 0,2023 0,2013		
7.54. 9 7.41. 9 7.59.59 8.10.28	o.25.35 O o.17.40 E o.23.27 E o. 4.51 O	1.42,3 1.10,7 1.33,8 0.19,4	116 152 116 120	13.51 14. 3 13.57 14. 2	63.58 63.55 64.1 64.14*	0,2017 0,2028 0,2012 0,2007		
4.26.52	о.53.41 О	3.34,7	124	13.35	61.13	0,2167		
4.36.40	0.18.60	1.12,4	225	13.12	61.15	0,2163		
4.44.15	0.57.180	3.49,2	256	13.43	61.25	0,2152		
4.12.27 4.29.55 4. 8.12	1.43.60 2.10.230 2.0.10	6.52,4 8.41,5 8. 0,1	43 24 59	13.56 14. 7 14. 6	61. 3 61.21 61. 6	0,2171 0,2156 0,2172		
4.24.31	1.37.50 O	6.31,3	55	13.51	61.10	0,2164		
14.31. 4 14.19.29 14.33.17	1. 9.41 E 1.15.21 E 0.57. 5 E	5. 1,4	7 ³ 9 628 640	12.46 12.40* 12.50	60.58 60.48* 60.56	0,2175 0,2184* 0,2175		

flèche Nord.

DÉPARTEMENTS	ET ARRON	DISSEMENTS			
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densité		ULATION
arrondissements	Sul Sul	4 mars 1906	ă .	1801	1906
Angers, cathédrale (1) Bangé, clocher S'-Jean. *Cholet Saumur, clocher Segré, clocher Maine-et-Loire.	158646 141668 163844 139348 118297 721803	177031 67870 117765 89105 61719 513490	112 48 72 64 52 71	33,0 3,3 " 9,6 0,6	829: 316 204: 1636 40
SAINT-Lô, flèche du N. Avranches, télégraphe Cherbourg, l'Onglet,	116487 113821	81194 91083	70 80	7,0 5,4	73t
signal du télégraphe Coutances, cathédrale. Mortain, collège (2) Valognes, gr ^{de} flèche. Manche.	63680 146902 88632 111646	99 ³ 99 89 ⁶ 89 57 ⁶ 86 68 ³ 9 ²	156 61 65 61 76	11,4 8,5 2,6 6,8	438: 68: 22: 57:
CHALONS - SUR - MARNE, cathédrale (3) Épernay, St-Laurent (2) Reims, tour N. de la	165779 218379	62774 98625	·38 45	11,1 4,4	2780 2165
cathedrale	170945 113028	203145 26306	119 23	20,3 3,4	10988 499
N. de la cathédrale. Marne	152400 820531	43307	-28 53	6,9	848
Chaumont, clocher du collège Langres, tour S. de	246015	72775	30	6,2	1487
la cathédrale Wassy, clocher Marne (Haute-).	221802 157878 625695	79 177 69 172 221724	36 44 35	7,3	980 367

⁽¹⁾ flèche de la tour du Sad. (2) clocher.

⁽³⁾ flèche du Nord.

CHEFS-LIEUX

ıtitude	Longitu	ıde	- de	Élém	ents magné	tiques
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai- son	Compos.
28.17 32.32 3.41 15.34 41.14	2.53.34 0 2.26.34 0 3. 7. 8 0 2.24.40 0 3.12.35 0	9.46,3 12.28,5 9.38,7	mèt. 47 59 // 77 45	15°. 7 14.48 14.58 14.36 15. 6	63.54 63.59 63.55 63.37 64. 7	0,2019 0,2020 0,2025 0,2036 0,2012
. 6.59	3.25.55 O 3.42. 1 O		33	15.37 15.37	65.15 64.59	0,1948 0,1965
.38.42 . 2.55 .38.50 .30.32	3.57.49 O 3.46.54 O 3.16.35 O 3.48.24 O	15. 7.6 13. 6,3	92 274 31	15.53 15.47 15.26* 15.50	65.40 65.12 64.54* 65.33	0,1921 0,1949 0,1967* 0,1926
.57.22	2. 1.18 E 1.36.47 E	8. 5, ₂ 6.27,1	8 ₂ 8 ₁	13. 8 13.13	64.28 64.37	0,1993 0,1983
.15.15	1.41.49 E 2.33.34 E		86 138	13.19	64.44 64.28	0,1973 0,1989
1.43.34	2.15. o E	9. 0,0	101	12.57	64.14	0,2004
3. 6.47	2.48.19 E	11.13,3	324	12.38	63.43	0,2029
7.51.53 3.30. 2	2.59.55 E 2.36.48 E		475 180	12.30 12.46	63.31 64. 5	0,2037

clocher en aiguille.

DÉPARTEMENTS I	T ARRONI	DISSEMENTS			
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densité	POPULATIO	
arrondissements	Sul	4 mars 1906	å	1801	190
LAVAL, clocher	182958	109592	60	14,2	297
Château-Gontier, clo-		2225			1
cher de Saint-Jean,	127561	6865o	54	4,7 6,6	69
Mayenne, $NDame(1)$.	210704	127215	60	0,0	100
Mayenne	521223	30457	59		- 1
NANCY, clocher	146058	252274	173	29,7	1105
Briey, clocher	115960	100525	87	1,7	26
Lunéville, tour Sud	149221	97657	65	9,8	242
Toul, St-Gengoult (2).	116717	67052	57	6,9	136
Meurthe-et-Mo-	¥050×0	F47500			- 0
selle	527956	517508	98		
BAR-LE-Duc, St Pierre(1)	144438	73278	51	9,9	173
Commercy, église	195214	79054	41	9,9 3,4	78
Montmédy, tour Nord	134863	48428	36	1,9	24
Verdun, collège (1)	149542	79460	53	10,2	217
Meuse	624057	280220	45		
VANNES, clocher de St-					
Pierre	215557	146805	68	8,7	235
Lorient, tour du port.	158190	213608	135	19,9	464
Ploërmel, grosse tour.	160958	94101	59 68	4,5 3,1	54
Pontivy, clocher	174544			3,1	95
Morbihan	709249	573152	81_		
Nevers, clocher de la					
cathédrale (3)	230391	122322	53	14,5	270
Château-Chinon (1)	169179	66220	39	3,3	22
Clamecy, clocher Cosne, St-J acques(1).	148069	57716	39	5,3	51 84
	141175	67714	48	5,3	04
Nièvre	688814	313972	46		0
1					-

⁽¹⁾ clocher. (2) tourelle. (3) tour Saint-Cyr.

Longite	ıde	ol ol	Élém	ents magn	étiques
en arc	en temps	Altitu	Déclin. occid.	Incli- naison	Compos. horizont.
3°. 6′.39°0	12.26,6	mèt 75	15.15	64.32	0,1990
		58 102	15. 9 15.10	64.16 64.37	0,2005
3.36. 3 E 4. 9.22 E	14.24,5 16.37,5	200 257 235 216	12.12 12.24* 12. 1 12.15	64.11 64.33* 64.6 64.10	0,2005 0,1987* 0,2003 0,2003
3.15.18 E 3.1.32 E	13. 1,2 12. 6,1	239 243 294 237	12.43 12.32 12.34 12.38	64.15 64.10 64.43 64.30*	0,2003 0,2003 0,1975 0,1988*
5.41.30 O 4.44. 9 O	22.46,0 18.56,6	18 20 76 56	16. 0 16.34 15.44 15.46	64.26 64.43 64.23 64.40	0,1991 0,1968 0,1991 0,1971
1.35.51 E	6.23,4 4.43,9	201 552 157 153	13.30 13.0 13.16 14.0	63. 3 63. 0 63.24 63.28	0,2071 0,2069 0,2050 0,2047
	3. 6.390 3. 2.340 2.57.180 3.51. 0 E 3.36. 3 E 4. 9.22 E 3.33.14 E 2.49.24 E 3.15.18 E 3. 1.32 E 3. 2.57 E 5. 5.42 0 5.41.30 0 4.44. 90 5.18.15 0 0.49.14 E 1.35.51 E 1.10.58 E	3. 6.390 12.26,6 3. 2.340 12.10,3 2.57.180 11.49,2 3.51. 0 E 15.24,0 3.36. 3 E 14.24,5 4. 9.22 E 16.37,5 3.33.14 E 14.12,9 2.49.24 E 11.17,6 3.15.18 E 13. 1,2 3. 1.32 E 12. 6,1 3. 2.57 E 12.11,8 5. 5.42 0 20.22,8 5.41.30 0 22.46,0 4.44. 9 0 18.56,6 5.18.15 0 21.13,0	en are en temps 3. 6.39 0 12.26,6 75 3. 2.34 0 12.10,3 2.57.18 0 11.49,2 102 3.51. 0 E 15.24,0 2.36. 3 E 14.24,5 2.57 4. 9.22 E 16.37,5 2.35 3.33.14 E 14.12,9 216 2.49.24 E 11.17,6 2.39 3.15.18 E 13. 1,2 2.43 3. 1.32 E 12. 6,1 2.37 5. 5.42 0 20.22,8 18 5.41.30 0 22.46,0 2.49.4 9 0 18.56,6 5.18.15 0 21.13,0 0.49.14 E 3.16.9 201 1.35.51 E 6.23.4 1.10.58 E 4.43,9 157	en arc en temps Déclin. 3. 6.39 0 12.26,6 75 15.15 3. 2.34 0 12.10,3 58 15. 9 2.57.18 0 11.49,2 102 15.10 3.51. 0 E 15.24,0 200 12.12,4 4. 9.22 E 16.37,5 235 12. 1 3.33.14 E 14.12,9 216 2.49.24 E 11.17,6 239 12.15 2.49.24 E 11.17,6 239 12.32 3.1.32 E 12. 6,1 294 12.34 3.2.57 E 12.11,8 237 12.38 5. 5.42 0 20.22,8 18 16.0 21.34 3. 2.57 E 12.11,8 237 12.38 5. 5.41.30 0 22.46,0 20 16.34 4.44. 9 0 18.56,6 76 15.44 5.18.15 0 21.13,0 56 15.46	en arc en temps $=$ $=$ $=$ $=$ $=$ $=$ $=$ $=$ $=$ $=$

DÉPARTEMENTS ET	ARRONDI	SSEMENTS			
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Donsité		LATION otale
arrondissements	Sugar Pe	4 mars 1906	=	1801	1906
LILLE, dôme de la Ma- deleine	88448 141197 90186 47586 76581	821205 212068 197150 152412 155141	930 150 219 322 203	54,8 2,9 13,8 18,2 21,2	2056c 601 2783 3324 3828
Hazebrouck, clocher	69904	110939	159	6,6	1281
Valenciennes, beffroi.	63471	246946	389	17,2	3175
Nord	577373	1895861	328		- 3
BEAUVAIS, clocher St- Pierre	196168 130091 128137 134277 588673	125691 80794 96927 106637	64 62 76 80	13,0 2,0 6,4 4,3	2024 548 1686 712
ALENÇON, NDame (4).	103587	56046	55	12,4	1784
Argentan, clocher de St-Germain Domfront, St-Julien (4). Mortagne, église (1) Orne	187910 126555 197358 614410	73178 103517 83252 315993	39 82 42 51	5,9 1,5 5,7	638 466 380
Arras, beffroi	137989 91679 98983 119032	178931 356268 205615 80581	130 376 208 68	19,4 5,0 11,3 3,7	2492 1360 5120 353
Saint-Pol, église	11,1162	74820	66	2,9	397
Pas-de-Calais	675156	1012466	150		

⁽⁴⁾ clock

Latitude	Longit	Longitude			Élèments magnétiques			
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	lnelinai- son	Compos. horizont.		
38.44 3.7.22 3.10.39 3.22.13 1. 2. 8 3.43.12 6.21.29	0.43.37 E 1.35.47 E 0.53.40 E 0.44.41 E 0.2.23 E 0.11.55 E 1.11.12 E	2.54,5 6.23,1 3.34,7 2.58,7 0.9,5 0.47,7 4.44,8	met. 24 172 53 24 8 18	13.48 13.16 13.37 13.49 14.15 14.1	65.47 65.22 65.28 65.44 66.11 65.58 65.42	0,1918 0,1936 0,1932 0,1920 0,1890 0,1904 0,1922		
9.26. 0 9.22.49 19.25. 3 9.12.27	0.15.19 O 0.4.52 E 0.29.27 E 0.14.57 E	1. 1,3 0.19,5 1.57,8 0.59,8	71 119 48 76	14.14 13.59* 13.49 13.51	65. 6 65. 3* 65. 2 64.54	0,1954 0,1960* 0,1960 0,1967		
8.25.49	2.14.52 0	8.59,5	135	14.52	64.38	0,1982		
18.44.43 18.35.39 18.31.20	2.21.24 0 2.59. 7 0 1.47.27 0	9.25,6 11.56,5 7. 9,8	166 215 259	15. 0 15.17 14.38	64.52 64.47 64.33	0,1969 0,1970 0,1982		
50.17.31 50.31.58 50.43.33 50.27.54	0.26.26 E 0.18. 6 E 0.43.25 O 0.34.24 O	1.45,7 1.12.4 2.53,7 2.17,6	67 32 58 48	13.55 13.58 14.32 14.28	65.36 65.48 66. 2 65.56	0,1927 0,1915 0,1898 0,1908		
50.44.53 50.22.55	o. 5. 3 O	0.20.2	23 90	14.10	65.59 65.44	0,1901		

⁽⁵⁾ dans la ville haute.

Superficie 84217 1789811 1789811 1789811 1789811 178981	Population domiciliée, 4 mars 1906 172516 68694	Densité	1801	otale 1906
178985 119311 184514	172516			1906
119311		96	2/ 5	
87221 801613	84400 136590 73219 535419	58 46 59 84 67	24,5 5,9 5,1 13,3 10,6	5836 758 560 1062 1741
162136 107682 194266 187504 119650	126783 114724 59791 59345 65174 425817	78 107 31 32 55 55	8,6 13,2 1,0 5,2 6,7	3504 2648 404: 928 625.
131542 131296 190611 453449	100338 39059 70000 209397	76 30 37 46	6,8 0,8 6,0	25866 1737 859
137095 92394 184861 414350	122561 46849 43761 213171	89 51 24 51	11,1 2,4 2,3	38898 3841 3878
135556 150378 285934	697042 161865 858907	514 108 300	109,5 5,0	472114 16031
191543 160168 185813 537524	80629 59015 124246 263890	42 37 67 49	5,4 5,0 1,9	10168 6679 6478
	231582 87221 801613 162136 107682 194266 187504 119650 771238 131542 131296 196611 453449 137095 92394 144350 135556 150378 285934 191543 160168 185813	231582	23 i 582 136590 59 84 80 i 613 535449 67 162 i 36 126 783 78 10 j 682 11 j 724 107 18 j 504 59 34 5 32 11 j 650 65 i 74 55 771238 425817 55 13 i 542 100338 76 13 i 296 39059 30 19 g 2394 468 49 51 13 j 394 468 49 51 13 j 395 122 56 i 89 92 394 468 49 51 13 j 394 43 j 6i 24 444350 24 3174 51 135556 69 j 02 34 51 150 378 16 i 865 108 285934 858907 300 19 15 43 80629 42 16 168 59015 37 1858 i 3 124246 67	23158½ 136590 59 13,3 87221 73219 84 10,6 801613 535449 67 67 162136 126783 78 8,6 107682 114724 107 13,2 194266 59791 31 1,0 187504 59345 32 5,2 119650 65174 55 6,7 771238 425817 55 131542 100338 76 6,8 131296 39059 30 0,8 130611 70000 37 6,0 453449 209397 46 11,1 132394 46849 51 2,4 184861 43761 24 2,3 444350 213171 51 109,5 150378 161865 108 5,0 285934 858907 300 5,0 191543 80629 42 5,4

⁽¹⁾ coupole de la cathédrale. (2) clocher. (3) ancienne prison. (4)

Latitude	Longitu	ıde	ole	Élém	ents magno	itiques
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai- sen	Compos. horizont.
15.46.46 15.33.4 15.32.37 15.53.39 15.51.15	0.44.57 E 1.24.12 E 0.54.50 E 0.46.31 E 1.12.42 E	2.59,8 5.36,8 3.39,3 3.6,1 4.50,8	mėt. 407 531 399 358 400	13.11 12.55 14. 1 13. 7 13. 1	61°.58′ 61°.45 61°.45 62°.13 62°.8′	0,2119 0,2132 0,2142 0,2110 0,2118
43.17.44 43.29.29 43.13.13 43.11.31 43.29.25	2.42.47 0 3.48.57 0 3.13.29 0 2.56.40 0 3.6.48 0	15.15,8 12.53,9 11.46,7	207 11 214 272 105	14. 8 14.35 14.16* 14. 9 14.19	60.23 60.50 60.34 60.28 60.40	0,2206 0,2191 0,2199 0,2203 0,2194
43.13.58 43. 0.11 43. 3.54	2.15.19 0 2.26.29 0 2.11.22 0	9.45,9	312 466 550	13.57 14. 0 13.56	60.17 60. 9 60. 9	0,2209 0,2217 0,2227
42.42. 2 42.29. 9 42.37. 7	o.33.33 E o.24.38 E o. 5. 9 E	1.38,5	31 171 348	12.44 12.45 13. 0	59.26 59.11 59.23	0,2255 0,2265 0,2256
45.45.50 45.59.21	2.28.52 E 2.22.56 E			12.26 12.35	61.53	0,2128
47.37.26 47.26.48 47.41.14	3.49. 6 F 3.15.22 F 4. 9.19 F	13. 1,5	220	12. 4 12.16 12. 3	63.12 63.10 63.19	0,2059 0,2063 0,2048

⁾ tour de l'horloge. 6 de l'église principale.

DÉPARTEMENTS 1	ET ARRONI	DISSEMENTS			
Noms des départements	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densité		tale
et arrondissements	Supe	4 mars 1906	Der	1801	1906
					. 1
Macon, St-Vincent (1). Autun, flèche de la ca-	120586	103646	86	10,8	1905
thédrale	192121	129867	68	9,2	15479
cher de St-Pierre Charolles, tour du	176224	164629	93	10,4	2 99 5 1
château Louhans, clocher	250566 123244	130263 84972	52 69	2,4 2,8	38o8 449
Saône-et-Loire .	862741	613377	71		
Le Mans, St-Julien (1). La Flèche, École mili-	189789	177581	94	17,2	6546;
taire (2)	161335	86495	51	5,1	1066
Mamers, St-Nicolas (3). Saint-Calais, clocher.	162649 110706	95398	59 56	5,4 3,6	59 2 . 3 67 (
Sarthe	624479	421470	68		- 1
CHAMBERY, tour du châ-					- 1
Albertville, Conflans (3).	161369 76834	132292 34826	82 45	10,8	2302° 6367
Moûtiers, ch. des Salines	175582	33636	19	τ,8	270
St-Jean-de-Maurienne, tour de l'horloge	205006	52543	26	2,0	3110
Savoie	618791	253297	41		- 1
Annecy, St-Maurice (3) Bonneville, colonne de	130/12/	79329	61	r4,6	1435
Charles-Félix	172124 65238	69002	41	0,9	2160
Saint-Julien, clocker. Thonon-les-Bains, clo-	00238	50523	77	0,7	ŧήζe
cher de la Visitation.	92015	61763	67	3,0	704
Savoie (Hte.)	459801	260617	57		

^{&#}x27;ctour. (2) tour de l'horloge. (4) clocher.

				l'X

Latitude	Longit	ude	ude	Élėme	ents magné	tiques
nord	еп агс	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai- son	Compos. herizont.
6.18.24"	2.29.55 E	m s 9.59,7	mèt. 184	12.27	62°. 16	0,2106
6.56.43	1.57.47 E	7.51,1	379	12.49	62.55	0,20792
6.46.51	2.31. 7 E	10. 4,5	178	12.32	62.44	0,2084
6.26. 9	1.56.29 E 2.53.10 E	7.45,9 11.32,7	302 181	12.34	62.32 62.33*	0,2095 0,2094
18. o.35	2. 8.190	8.33,3	77	14.45	64.14	0,2001
17.42. 4 18.21. 4 17.55.19	2.24.47 0 1.58. 1 0 1.35.28 0		· 33 129 103	14.47 14.45 14.23	64. 5 64.31 64.12	0,2015 0,1987 0,2008
5.33.52 5.40.17 5.29. 3	3.34.57 E 4. 3.42 E 4.11.34 E	16.14,8	325 422 "	11.56 11.42 11.44	61.33 61.33 61.21	0.2148 0.2143 0.2145
15.16.36	4. 0.34 E	16. 2,3	573	11.46	61.12	0,2163
45.53.59	3.47.33 E	15.10,2	454	11.52	61.50	0,2132
46. 4.32 46. 8.35	4. 4.12 E 3.44.46 E	16.16.8	450 465	11.49	61.52 62. 2	0,2128
46.22.22	4. 8.44 E	16.31,9	45 t	11.44*	62. 0*	0,2124*
				<u> </u>	1	

DÉPARTEMENTS E	ET ARROND	DISSEMENTS			
Noms des départements et	Superficie on hectares	Population domiciliée,	Densité		ULATION totale
arrondissements	Sup	4 mars 1906	Pe	1801	1906
Paris, Panthéon Saint-Denis, flèche (2). Sceaux, clocher	7815 18270 21865 47950	2763393 645134 440091 3848618	35356 3531 2013 8025		6479
ROUEN, flèche de la ca- thédrale. Dieppe, la tour Le Havre, clocher (3). Neufchâtel, clocher Yvetot, flèche Seine-Infére	136305 121621 104191 156096 115986	317509 108201 271844 73007 93318 863879	233 87 261 47 81	87,0 20,0 16,0 2,8 10,0	11845 2362 13243 429 713
MELUN, clocher S'-Bar- thelemy Coulommiers, église Fontainebleau, église. Meaux, cathédrale (4). Provins, dôme (5) Seine-et-Marne.	109405 95192 139655 126155 122700 593107	68603 50974 88470 103352 50540 361939	63 54 63 82 41	6,1 3,5 7,4 6,4 5,5	1390 689 1419 1392 866
VERSAULES, clocher St- Louis	85601	281292	329	25,0	5482
Spire Étampes, clocher E Mantes-sur-Seine (6) Pontoise, clocher Rambouillet, moulin	64457 80525 89041 112338 133932	117668 42888 58182 179590 70133	183 53 65 160 52	3,2 7,8 4,3 5,2 2,6	996 921 831 844 61
Seine-et-Oise	565894	749753	133		-1

⁽¹⁾ Ce nombre est celui de la population domiciliée ou population de d

⁽²⁾ cathédrale. (3) église Notre-Dame. (4) tour S-E. (5) St-Quir

Latitude	Longitu	de	olo	Éléme	ents magnét	tiques
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinai-	Compos. horizont.
18°.50′.46″ 18.56.11 18.46.39	o. o.35 E o. 1.21 E o. 2.25 O	0. 2,3 0. 5,4 0. 9,7	mět. 60 33 98	13°.59* 14. 0* 14. 5*	64.32* 64.34* 64.32*	0,1985* 0,1984* 0,1985*
49.26.29 49.55.35 49.29.16 49.43.57 49.37.3	1.14.32 0 1.15.32 0 2.13.45 0 0.53.41 0 1.35. 2 0	5. 2,1 8.55,0 3.34,7	22 51 4 92 152	14.40 14.45 14.59 14.41 14.43	65.17 65.37 65.22 65.26 65.35	0,1949 0,1922 0,1941 0,1933 0,1928
48.32.32 48.48.32 48.24.23 48.57.40 48.33.41	0.19.10 E 0.44.56 E 0.21.52 E 0.32.31 E 0.57.19 E	2.59,7 1.27,5 2.10,1	70 79 58	13.55 13.18 13.47 13.39 13.22	64.23 64.31 64.16 64.41 64.19	0,1990 0,1989 0,2002 0,1982 0,1998
48.47.56 48.36.44 48.26.8	0.12.440 0.8.45 E	0.35,0	37	14.19 13.59 14.15	64.39 64.28 64.25	0,1979
18.59.28 49. 3. 5 48.38. 5	0.10.22 0 0.37. 0 0 0.14.23 0 0.30.26 0	2.28,0 0.57,5	59 48	14.31	64.49 64.42	0,1997 0,1965 0,1972 0,1986

La population de fait est de 2722731 ames.

DÉPARTEMENTS E	TARRON	DISSEMENTS			
Noms des départements	Superficie en hectarcs	Population domiciliée,	Donsité	POPULATION lotale	
et arrondissements	Sup	4 mars 1906	<u> </u>	1801	1906
No.	,		_=		. 22
Niort, clocher ND Bressuire, clocher	142997 164348	106551 86436	75 53	15,0	2332
Melle, collège (1)	138876	65630	47	0,6	496 255
Parthenay, clocher de	130070	03039	47	1,7	233
St-Laurent	159213	80840	16	3,2	715
Sèvres (Deux-)	605434	339466	56		
Amiens, cathédrale (2). Abbeville, clocher de	180599	197460	109	40,3	9092
Notre-Dame (près).	167533	132487	79 73	18,1	2070
Doullens (3)	66328	48122		2,9	592
Montdidier, clocher (4)	92105	57484	62	4,0	444
Péronne, clocher (5)	121147	97014	80	3,7	452.
Somme	627712	532567	85		
Albi, cathédrale (6) Castres, clocher de la	146913	101455	69	9,6	2330
cathedrale	222126	130708	59	15,4	2827
Gaillac, clocher	125863	52705	42 55	6,5	7533
Lavaur, cathédrale (*).	83142	45665		6,2	638
Tarn	578044	330533	57		
MONTAUBAN, clocher de					
St-Jacques	160798	89580	56	22,0	28683
Castelsarrasin, clocher	121532	56615	47	7,0	749
Moissac, clocher	90736	42358	_17_	10,0	821
Tarn-et-Garonne.	373056	188553	_51		
DRAGUIGNAN, horloge (8)	273740	79999	29	6,6	977
Brignoles, clocher	198158	47442	2.1	5.4	437
Toulon, clocher (9)	130441	197197	151	20,5	10354
Var	602339	324638	54		

⁽⁴⁾ petite coupole. (2) flèche. (3) pont de l'Authic à l'entrée de la (8) ancienne cathédrale.

CHEFS - LIEUX

Latitude		ole	Éléments magnétiques			
nord	en arc	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Incli- naison	Compos. horizont.
5.19.23° 5.50.33 5.13.20	2.48.12.0 2.49.45.0 2.28.53.0 2.35.14.0	m s 11.12,8 11.19,0 9.55,5	mèt. 29 187 139	14.41 14.40 14.31	63. 3 63. 23 62. 56 63. 14	0,2070 0,2048 0,2075
9.53.43	0. 2. 40		36	14.17	65.25	0,1933
o. 7. 5	0.30.18 0		22	14.26	65.36	0,1926
o. 9.17	0.0.14 E		60	14.11	65.35	0,1926
9.39. o	0.13.50 E		97	13.56	65.16	0,1944
9.55.47	0.35.54 E		54	13.50	65.22	0,1937
3.55.44	0.11.43 0	0.46,9	169	13.17	60.36	0,2197
3.36.16	0. 5.45 0	0.23,0	171	13.11	60.16	0,2213
3.54. 0	0.26.24 0	1.45,6	137	13.20	60.37	0,2191
3.41.59	0.30.58 0	2. 3,9	138	13.22	60.27	0,2198
4. 1. 6	0.59. 6 0	3.56,4	96	13.34	60.46	0,2180
4. 2.18	1.13.49 0	4.55,3	82	13.42	60.50	0,2172
4. 6.22	1.15.11 0	5. 0,7	72	13.37	60.49	0,2176
[3.32.2]	4. 7.47 E	14.54,1	216	11.21	59.40	0,2238
[3.27.33	3.43.31 E		230	11.33	59.39	0,2242
[3. 7.17	3.35.51 E		4	11.39	59.15	0,2258

église St-Pierre. 5 église rue St-Jean. (6) clocheton. (7) clocher. (8) tour.

Noms	e ie			POPULATION	
des départements	rfiei ares	Population domiciliee, 4 mars 1906	Densité	totale	
et	Superficio en hectares				
arrondissements		4 HERFS 1906		1801	1906
Avignon, télégraphe	50469	90151	179 35	21,4	48312
Apt, anc. cathédrale (1)	121961	42857		4,7	6418
Carpentras, grdc tour.	86146	44185	51	4,8	10721
Orange, clocher	99270	61985	62	7,2	10303
Vaucluse	357846	239178	67		
La Roche-sur-Yon (2) Fontenay-le-Comte,	251983	165318	66	ι,6	13685
clocher ND	216830	138139	64	6,6	10326
Les Sables-d'Olonne(3)	232740	139320	60	5,2	12678
Vendée	701553	442777	63		
Pointers, St-Porchaire(3)	193539	123126	64	18,2	39302
Châtellerault, clocher	2	C 0C		0 /	0.0.
St-Jacques	113999	62986 48801	5 5	8,4	1818c
Civray, clocher Loudun, St-Pierre (3).	90956	34627	42 38	1,5 5,1	4658
Montmorillon (4)	189405	64081	34	3,0	5051
Vienne	704414	333621	47	3,0	3031
Limoges, église (5)	205193	196322	96	20,6	88597
Bellac, brasserie	179006	81716	46	3,9	4520
Rochechouart, clocher	80073	57586	72 55	1,4	4464
Saint-Yrieix, clocher.	91251	50108		5,0	791t
Vienne (Haute-)	555523	385732	69		
ÉPINAL, hôpital (3)	148307	119430	81	7,3	29058
Mirecourt, clocher	113291	58162	51	5,1	5511
Neuschâteau, S'Nicolas(3)	123349		39	2,7	4075
Remiremont, clocher.	88381	86618	98	3,6	10548
St-Dié, St-Martin (3).	116975	117636	101	5,3	22136
Vosges	590303	429812	73		

⁽¹⁾ tour. (2) tour Nord de l'eglise. (3 clocher. (4 clocher du séminai

CHEFS-LIEUX

Longitu	ıde	nde	Éléme	ents magnétiques	
en arc	en temps	Altit du s	Déclin. occid.	Inclinai- son	Compos. horizont.
3. 3.38 E 2.42.40 E	12.14,5	mèt. 55 223 102 46	12.12 11.56* 12.5	60.11 60.6 60.18 60.24	0,2210 0,2220 0,2206 0,2199
3.45.460	15. 3,1	73	15. 9	63.26	0,2048
		2 3	14.44	63.10 63.24	0.2065 0,2052
1.59.510	7.59,4	118	14.23	63. 8	0,2064
2. 2.25 0 2.15.16 0	8. 9,7	55 154 110 127	14.21 14.20* 14.34 14.16	63.17 62.48* 63.32 63. 0	0,2052 0,2082* 0,2044 0,2072
1.17.200	5. 9,3	242	13.55 14. 6 14. 4 13.53	62.24 62.42 62.24 62.11	0,2100 0,2087 0,2101 0,2113
3.47.55 E 3.21.44 E 4.15.18 E	15.11,7 13.26,9 17. 1,2	279 306 403	12. 0 11.59 12.20 11.55 11.45	63.38 63.48 63.55 63.27 63.36	0.2038 0,2027 0,2019 0,2045 0,2039
	en arc 2.28.15 E 3. 3.38 E 2.42.40 E 2.28.15 E 3.45.46 O 3. 8.41 O 4. 7.26 O 1.59.51 O 1.47.40 O 2. 2.25 O 2.15.16 O 1.30.59 O 1.30.59 O 1.4.7.55 E 3.47.55 E 3.21.44 E 4.15.18 E	2.28.15 E 9.53,0 3. 3.38 E 12.14,5 2.42.40 E 10.50,7 2.28.15 E 9.53,0 3.45.46 O 15. 3,1 3. 8.41 O 12.34,7 4. 7.26 O 16.29,7 1.59.51 O 7.59,4 1.47.40 O 7.10,7 2. 2.25 O 8. 9,7 2.15.16 O 9. 1,1 1.28.24 O 5.53,6 1. 4.48 O 4.19,2 1.17.20 O 5. 9,3 1.30.59 O 6. 3,9 1.8. 7 O 4.32,5 4. 6.32 E 16.26,1 3.47.55 E 15.11,7 3.21.44 E 13.26,9 4.15.18 E 17. 1,2	en arc en temps = = = = = = = = = = = = = = = = = =	2.28.15 E 9.53,0 met. 2.28.15 E 9.53,0 55 2.42.40 E 10.50,7 102 2.28.15 E 9.53,0 46 3.45.46 O 15. 3,1 73 15. 9 3.8.41 O 12.34,7 23 14.44 4.7.26 O 16.29,7 6 15.19 1.59.51 O 7.59,4 118 14.23 1.47.40 O 7.10,7 55 2.2.25 O 8. 9,7 154 1.28.24 O 5.53,6 127 1.4.48 O 4.19,2 287 14.20 1.1.28.24 O 5.53,6 127 1.4.48 O 4.19,2 287 14.36 1.4.48 O 4.19,2 287 14.36 1.30.59 O 6. 3,9 242 14.16 1.4.48 O 4.19,2 287 13.55 1.17.20 O 5. 9,3 242 14.6 1.30.59 O 6. 3,9 3242 14.6 1.30.59 O 6. 3,9 3242 14.6 1.4.48 O 4.19,2 287 13.53	2.28.15 E 9.53,0 mèt. 2.28.15 E 9.53,0 de 12.12 60.11 3.3.38 E 12.14,5 223 11.56* 60.6 2.28.15 E 9.53,0 46 12.11 60.24 3.45.46 O 15. 3,1 73 15. 9 63.26 3.8.41 O 12.34,7 23 14.44 63.10 4.7.26 O 16.29,7 6 15.19 63.24 1.59.51 O 7.59,4 118 14.23 63.8 1.47.40 O 7.10,7 55 14.21 63.17 2.2.25 O 8. 9,7 154 14.20* 62.48* 2.15.16 O 9. 1,1 110 14.34 63.32 1.28.24 O 5.53,6 127 14.16 63.0 1.4.48 O 4.19,2 287 13.55 62.24 1.17.20 O 5. 9,3 242 14.16 63.0 1.4.48 O 4.19,2 287 13.55 62.24 1.17.20 O 5. 9,3 242 14.16 62.42 1.30.59 O 6. 3,9 242 14.16 62.42 1.30.59 O 6. 3,9 32 1.4.6.32 E 16.26,1 341 12.0 63.38 3.47.55 E 15.11,7 39 306 12.20 63.55 3.21.44 E 13.26,9 306 12.20 63.55 4.15.18 E 17. 1,2 403 11.55 63.27

st-Michel-des-Lions.

DÉPARTEMENTS	ET ARRONI	DISSEMENTS		l	
Noms des départements et	Superficie en hectares	Population domiciliée,	Densité		LATION
arrondissements	Sup	4 mars 1906		1801	1906
Auxerre, cathédr. (3).	204168	103578	5 ı	12,0	209
Avallon, clocher Joigny, S^t -Jean (3)	99731	37438	38	5,0	58
Sens, cathédrale (4).	198516	80963 58100	41 48	5,2 10,6	60 150
Tonnerre, SiPierre (3)	121880	35111	29	4,3	45
Y onne	746064	315199	42		
Totaux pour la France entière (1)	53646374	39252245	73		-1
entiere (')	53646374	39252245	73		

(1) Formant 86 départements, plus le Territoire de Belfort.

(2) Sur le vœu exprimé par le Conseil supérieur de Statistique, le Mini de la Guerre a entrepris, en 1887, de mesurer la superficie de la France ses circonscriptions administratives sur la Carte de l'Etat-Major au 1/80000 mesure a été exécutée sur les cuivres mêmes afin d'eviter les erreurs provi du feu du papier sous la presse. Le résultat présente en 1891 est de 536 46, il comprend les cours d'eau et leurs estuaires, les lacs interieurs, la partiace de Genève qui appartient à la France et, sur les edtes, toute la laiss la plus basse mer jusqu'au zèro des cartes marines. La laisse de mer a superficie totale d'environ 2511km². Les iles de mer ont une superficie de 935 La partie française du lac de Genève a une superficie de 240km².

Gette superficie ne correspond pas exactement avec celle qui résulte de l' tion de toutes les communes d'après le cadastre spécial, telle qu'elle est de dans la Situation financière des Communes de France et d'Algèrie en Sur les 8; circonscriptions departementales, il n'y en a que quatre do superficie, dans la Situation financière, soit supérieure à celles de l'Annadu Bureau des Longitudes: les Alpes-Maritimes (3741km²), le Territoli Belfort (610km²), le Rhône : 2862km²) el la Seine (Paris 75km²,20; arrondisse de Saint-Denis 193km²,7; arrondissement de Sceaux 212km²,27; total 483km²

l'excédent total pour les quatre départements n'est que de 14km2.

Il y en a, au contraire, 83 dant la superficie est moindre dans la *Situe* fianneière que dans l'amuaire. Cette difference en moins est de 712 Elle provient principalement de la manière de calculer; la mes de 712 et de 12

⁽³⁾ clocher. (4) tour

CHEES-LIEUX

tltude	Longit	Longitude		Éléments magnétiques		
nord	en are	en temps	Altitude du sol	Déclin. occid.	Inclinat- son	Compos.
47.54 29.12 59.0 11.54 51.23	1.14.10"E 1.34.17 E 1.3.43 E 0.56.49 E 1.38. 6 E	6.17,1 4.14,9 3.47,3	mèt. 122 263 117 76 179	13.1- 13.4 13.20 13.24 12.50	63.40 63.27 63.50 64.2 63.38	0,2032 0,2048 0,2025 0,2013 0,2038

embrassant toute la superficie, terre et eau, le cadastre ne comprenant oujours les cours d'eau, les routes, les roches inaccessibles et jamais la de mer. Aussi la différence est-elle considérable dans les départements lmes, même riverains de la Méditerranee qui n'a presque pas de marées : les-du-Rhône (5105km² au lieu de 5238km²), Charente-Inférieure (6825km²). -du-Nord (6878km2), Finistère (6736km2), Gironde (9980km2), Ille-et-Vilaine cm2), Loire-Inferieure (6896km2), Manche (5928km2), Morbiban (6806km2), e-Calais (6638km2), Seine-Inferieure (6147km2). Vendee (6718km2). La difce est grande aussi pour la Haute-Saône (6317km2) et pour le Cher (7199km2). superficie donnée par la Situation financière n'est pas une quantité fixe; ario avec les résultats de la revision du cadastre que les communes oni d'opèrer et dont la loi du 17 mars 1398 leur a facilité l'exécution. 1878, la *Situation financière* donnait pour la superficie totale de la

e 52 700 680km²; en 1890, 52 822 859km². En 1891, l'administration de l'Interieur, ee par la divergence que presentaient les évaluations touchant le terrides départements, a fait procéder, dans la plupart des départements, à la on des superficies communales; elle a donné pour cette année 52 934 589km2, l'année 1902, elle donne 52 935 477km2; cette année il y avait eu, relativement mée précédente, des changements de superficie en plus dans 6 départes, en moins dans 1, en somme une diminution de 188km2, Pour l'année 1903, perficie est de 52 934 965km2 par suite d'augmentation dans 4 départements diminution dans 1. Pour l'année 1902, d'après l'état du cadastre au 1er janle ministère des Finances (Direction générale des Contributions directes) a 6 52 945 271km2.

XXII. - VILLES DE FRANCE

ayant plus de 10 000 habitants.

(POPELATION MENICIPALE TOTALE)

(Recensement de 1906.)

Un astérisque, placé devant le nom, indique une ville qui n'est pas chef-lieu de département ou d'arrondissement.

DÉPARTE- MENT	VILLÉ	POPU-	DÉPARTE- MENT	VILLE	POPU LATIO
-		h			
Ain	Bourg	158-0	Bouches -	Marseille	5052€
Aisne	*Chauny		du-Rhône		1362
	Laon	11937		Caen	379/
	St-Ouentin	50778		Lisieux	1510
	Soissons	12392		Aurillac	1518
Allier	*Commentry	10205	Charente	Angoulème	326
	Montlucon	33327		Cognae	1921
	Moulins	19729	Charente-	Rochefort	323
	*Vichy	15104	Inférieure	Rochelle (la)	3041
Alpes-	*Cannes	28798		Saintes	174
Maritimes	Grasse	18800	Cher	Bourges	3830
	*Menton	13925		· Vierzon	118
	Nice	128337	Correze	Brive	181
	*Annonay	17042		Tulle	149
Ardennes	*Charleville	19722	Corse	Ajaccio	203:
	Sedan	16160		Bastia	253
Aube	Troyes		Côte-d'Or	Beaune	124:
Aude	Carcassonne	28719		Dijon	6751
	Narbonne		Coles-du-Nord		1906
Aveyron	*Decazeville	12848	Dordogne	Bergerac	136
	Millau	18083		Périgueux	288.
	Rodez	11978	Doubs	Besançon	493.
Belfort	Belfort	27858	Drôme	Montélimar	117:
Bouches-		24884		*Bomans	150
du-Rhône		26971		Valence	2516
	*Ciotat (la)	11965	Eure	Evreux	£53°

DDÉPARTE- MÊNT	VILLE	POPU-	DÉPARTE - MENT	VILLE	POPU- LATION
Eure Ewr-et-Loir Finistère Gard	Louviers Chartres Brest *Douarnenez *Lambézellec Morlaix Quimper *St-Pierre- Quilbignon Alais *Grand-Combe (lai) Nimes	71163 13472 18870 14522 16559 10582 26271	Landes Loire-t-Cher Loire Loire Loire-thire-	+Chantenay	10167, 21086 12011 17944 15386 34449 14430 140423 17401 21380 123268
Gers Gironde		140831 10859 12553 242593	Loiret Lot	St-Nazaire Montargis Orléans Cahors Agen	3 4848 11056 60764 11347 20192
H ér ault	*Caudéran Libourne *Talence Béziers *Cette Montpellier	12629 17893 11669 49589 33065 70948	Maine-et- Loire Manche	Cholet Saumur Cherbourg *Granville	12886 75465 18366 15286 35717 10589
Ille-et- Vilaine Indre	Fougères Rennes *St-Servan Châteauroux Issoudun	12711	Marne (Hre-)	∗S¹-Dizier	22562 20435 103611 12637 13624
Indre-et-Loire Isère	Tours Grenoble Vienne	61507 63417 23229 11549	Mayenne Meurthe- et-Moselle	Lunéville	26610 19979 98325 12527
Jura	Dôle Lons-le-Saunier St-Claude	13316 10737 10737	Morbihan	Bar-le-Duc Verdun Lorient	14747 13508 41203
Landes	Dax	10778		Vannes	18,55

DÉPARTE - MENT	VILLE	POPU-	DÉPARTE - MENT	VILLE	POPE LATIO
Nièvre	Nevers	24778	Pas-de-	*Calais	655-
Nord	*Anzin	1 295	Calais	*Carvin	1073
	*Armentières	1 3 5 1		*Hénin-Liétard	1606
	*Bailleul	11496		*Lens	2760
	Cambrai	24704		*Liévin	220
	*Cateau (le)	10543		St-Omer	1818
	*Caudry	11048		Clermont -	1010
	*Croix	16359		Ferrand	4954
1	*Denain	23950	Donne	Thiers	1725
	Douai	29946	Pyrénées	Bayonne	2440
	Dunkerque	35767	(Basses-)	*Biarritz	1200
	*Fourmies	13615	(Dasses-)	Pan	3197
	*Halluin		Pyrénées (Hs)		2105
	*Hautmont	12040		Perpignan	3591
	Hazebrouck	12335	Rhône	*Givors	1219
	*Hellemmes	10071	Tuone	Lyon	45573
	Lille	197691		*Tarare	1301
	Madeleine (la)	13336	•	Villefranche	1546
1		1.7.7019		* Villeurbanne	3315
	*Marcq-en-	11293	Saône-et-	Autun	1340
	Barœul	20103	Loire	Chalon-s-Saone	2764
	*Maubeuge *Rosendaël	11546	130116	*Creusot (le)	3302
	*Ronbaix	119955		Macon	1682
	*St-Amand	1 1171		*Montceau-	1002
		80836		les-Mines	2379
1	*Tourcoing Valenciennes	20001	Sarthe	Mans le	5870
	*Wattrelos	27430	Savoie		1783
Oise	Beauvais	17355	Savoie (llte-)	Chambéry	1170
Oise		1,683	Seine	Annecy *Alfortville	1745
Orne	Compiègne Alencon	15167	Seme		3588
Orne	*Flers	13314		· Asnières	3335
Pas-de-		19914		* Aubervilliers	1177
Calais	Arras *Auchel	11063		*Bagnolet	1463
Catais	Béthune	12601	i	* Bois-Colombes	1941
		466-3		*Boulogne	1803
	Poulogne	1654		*Charenton	1284
	*Bruay	1(1.)		* Choisy-le-Roi	1204

DÉPARTE- MENT	VILLE	POPU-	DÉPARTE - MENT	VILLE	POPU-
Seine-Intérieure	*Clichy *Colombes *Courbevoie *Gennevilliers *Issy *Ivry-s-Seine *Levallois-Perret *Lilas (les) *Maisons-Mfort *Malakoff *Montrouge *Nanterre *Noisy-le-Sec *Pantin Paris *Perreux (le) *Pré-St-Gertais *Puteaux St-Denis *St-Mandé *St-Maur *St-Ouen *Suresnes *Vanves *Vitry-sur-Seine *Bolbec Dieppe *Ellbeuf *Fécamp -Graville-St- Honorine	41516 41516 28920 29339 11586 15949 30532 61419 10105 128011 16251 35831 18901 19466 39222 11463 10686 32604 27,1931 13140 11524 28718 62362 16274 28016 37673 11733 297911 11243	Seine-Inférieure Seine-et-Marne Seine-et-Oise Sèvres Beux-) Somme Tarn Tarn-et-Gar. Var Vaucluse Vendée Vienne Vienne (Ilt-)	Abbeville Amiens AlLi *Carmaux Castres *Mazamet Montauban *Hyères *Seyne (la) Toulon Avignon Carpentras Roche-sur-lon Sables-d'O- lonne (hatellerault Potitiers	129/63 14852 111631 18172 11281 12370 11355 19666 15358 5742 19968 185742 19981 185742 19981 18585 14129 24156 16424 18685 91971 11533 17473 33684 17473 33685

XXIII. FRANCE. — ALTITUDE DU SOL

des chefs-lieux de département et d'arrondissement

Données fournies par le Service du Nivellement généro de la France à l'exception des villes marquées d'un *.

VILLES	ALTI-	VILLES
Abbeville Hôtel de Ville Agen (Gare Aix Gare). Ajaccio (Cathédrale Alais (Gare PLM. Albertville (Palais de Justice Albi Palais de Justice Albertville (Palais de Justice Alençon (Égl. ND.). Ambert (Gare). Amiens (Hôtel de Ville Ancenis (Gare). Angens (Gare St-Serge). Angoulème (Gare PO., Annecy (Gare Apt Pont de la Bouquerie Arcis-sur-Aube (Gare Argentan (Gare Argentan (Gare Arras (Gare Aubusson (Gare Aubilac (Gare Aurillac (Gare Autillac (Gare	48 177 388 136 342 171 135 20 46 449 219 92 430 160 97 430 631	Bayenx (Gare) Bayonne (Gare). *Bazas (Église). Beaune (Gare). Beauvais (Hôtel de Ville). Belfort (Gare). *Bellac (Brasserie)

	-	THE RESERVE AND ADDRESS OF THE PERSON NAMED IN	
VILLES	ALTI- TUDE	VILLES	ALTI- TUDE
esançon (Gare Viotte) ithune (Gare). iziers (Gare). aye (1). ois (Hôtel de Ville). onneville (Hôtel de Ville). ordeaux Gare St-Jean). ulogne-sur-Mer (Gare). urganeuf (Gare). urgase (Gare). ressuire (Gare). ressuire (Gare). ressuire (Gare). ressuire (Gare). ressuire (Gare). riunges (Gare). riunge	450 6 6 6 240 240 240 240 255 255 255 255 255 255 255 255 255 25	Clermont (Gare), Clermont-Ferrand (Gare), Cognac (Gare), Compresse (Hôtel de Ville), Comprègne (Hôtel de Ville), Condom (Gare), Confolens (Gare), Corbell (Gare),	5 37 125 137 160 54 358 27 232 41 81 152 386 148 148 148
	"		1 1

Route nationale n° 137, à l'entrée de Blaye. — (2) Écluse du canal. —
 Gare principale. — (4) Gare P.-L.-M.

VILLES	ALTI- TUDE	VILLES	AL
Dieppe (Postes et Télég.). Digne (Hôtel de Ville). Digne (Hôtel de Ville). Digne (Hôtel de Ville). Digne (Gare). Dona (Gare). Done (Gare). Done (Gare). Doullens (Gare). Doullens (Gare). Dreux (Gare). Dreux (Gare). Embrun (Gare). Espalion (Palais de Justice). Espalion (Palais de Justice). Etampes (Gare). Evreux (Gare). Falaise (Palais de Justice). Figeac (Gare). Fontainebleau (Gare). Fontainebleau (Gare). Fontainebleau (Gare). Fontainebleau (Gare). Forcalquier (1). Fougères (Gare). Gaillac (Gare). Gannat (Gare). Gannat (Gare). Gannat (Gare). Gannat (Gare). Gex (2). Gieu (Gare). Gox (3). Gieu (Gare). Gox (4). Grasse (Hôpital).	743 599 161 256	Guéret (Gare) Guingamp (Gare) Hazebrouck (Hôtel de Ville). Issoire (Gare) Issoudun (Gare) Joigny (Gare) Jonzac (Patais de Justice) La Châtre (Gare) La Flèche (Gare) La Rochelle (Gare) La Rochelle (Gare) La Rochelle (Gare) La Tour-du-Pin (Gare) Langres (Gare) *Lannion (Cathédrale). Laon (Gare) *Laval (Gare) Le Valar (Gare) Le Havre (Égl. XD.) Le Mans (Gare) Le Mans (Gare) Le Vigan (Mairie)	24 T
Grasse (nopital)	333	Libourne (oare)	

⁽¹) Église à l'intersection de la route nationale n° 100 et du chemin grande communication n° 18. — (²) A la rencontre de la route nation n° 5 et de la route départementale n° 15. — (²) Gare.

VILLES	ALTI- TUDE	VILLES	ALTI- TUDE
	mèt.		mèt.
lle Gare principale	21	Mirande Gare)	174
moges (Palais de Justice).	294	Mirecourt (Gare)	289
moux (Gare)	172	Moissac (Gare)	76
sieux (Gare)	49	Montargis (Gare)	88
oches (Gare)	72	Montauban (Gare)	87
odève (1)	165	Montbéliard (Gare)	318
.ombez (Église)	166	Montbrison (Gare)	392
ns-le-Saulnier (II. de Ville)	255	Mont-de-Marsan (Gare	63
orient (Gare)	16	Montdidier Eglise St-Pierre	97
oudéac (2)	161	Montélimar (Gare)	81
oudun (Gare)	88	Montfort Gare	42
ouhans (Gare)	181	Montlugon (Gare)	207
ouviers (Gare)	15	Montmedy Gare	198
méville (Gare)	230	Montmorillon Gare	105
ire (Gare)	293	Montpellier Gare	27
yon (Gare Perrache	173	Montreuil Postes et Télégr.:.	45
åcon (Église St-Pierre	175	Morlaix Gare	61
amers (Théâtre)			202
antes (Gare)	34	Mortain Gare	232
arennes (3)	4	Moulins (Hôtel de Ville)	220
armande (Gare)		Moutiers Gare	479
arseille (Gare St Charles	48	Murat (Hôtel de Ville	
arvėjols (Gare)	680	Muret Gare	169
auléon (Gare)	141	Nancy Gare principale	212
auriac (Gare)	722	Nantes Gare P. O	
ayenne (Gare	124	Nantua Gare	479
eaux (Gare)	52	Narbonne Gare	11
elle (Gare)	119	Nérac (Gare)	71
elun (Gare)	. 54	Neufchâteau Gare	
ende (Hôtel de Ville)			
ėziėres (Gare)	. 148	Nevers Gare	
(illau (Gare)		Nice Gare PLM. principale	. 16
	"	II .	-

 ^[4] Place de la Bouquerie. — (2) Église sur la route nationale n° 164 bis.
 3) Pont tournant de l'écluse sur le chenal de Marennes.

	ALTI-	
VILLES	TUDE	VILLES
-		
Nimos (Gare)	mèt. 30	Rambouillet Gare
Niort (Gare)	28	Redon (Gare)
Nogent-le-Rotrou (Gare)	108	Reims (Gare principale)
Nogent-sur-Seine (Gare	65	Remirement (Mairie)
Nontron (Gare)	182	Rennes Gare)
Nyons (féglise)	270	Rethel (Hôtel de Ville)
Oloron (Gare)	220	
Orange (Gare)	47	Riom (Gare)
Orleans (Gare)	116	Roanne Gare
Orthez (Gare)	62	
*Paimbœuf (Église	8	Rochefort (Gare)
Pamiers (Gare)	298	
Paris (Palais-Bourbon)	33	Rodez (Cathedrale)
*Parthenay (Égl. St Laurent).		
Pau (Gare)		
Périgueux (Gare)		
Péronne (Église, rue St-Jean)		Saint-Affrique (Gare)
Perpignan (Palais de Justice).		
Pithiviers (Gare)	120	
Ploërmel (Hôtel de Ville)	75	
Poitiers (Gare)	327	
Poligny (Hôtel de Ville) Pontarlier (Gare)	837	Saint-Denis (Gare)
Pont-Audemer (Gare)		Saint-Ftienne II. de Ville
Pontivy (Gare)	60	
Pont-l'Evêque (Gare)	16	Saint-Gaudens Gare
Pontoise (Gare)	3-	Saint-Girons Gare
Prades (Gare)	35-	St-Jean-d'Angely (Gare)
Privas (Palais de Justice)	294	St-Jean-de-Maurienne (2).
Provins (Hôtel de Ville)	91	Saint-Julien (Gare)
Puget-Theniers Eglise	409	Saint-Lo Gare
Quimper (Gare)	6	Saint-Malo Gare
Quimperlé (Gare)	35	Saint-Marcelin Gare

⁽¹⁾ Borne kilométrique 42 de la route nationale n 51. — 12 | Cathédra

VILLES	ALTI-	VILLES	ALTI-
	mèl.		mèt.
int-Nazaire (H. de Ville)		Tournon (Gare)	123
int-Omer (H. de Ville	12	Tours (Palais de Justice)	48
aint-Pol (Palais de Justice).	87	Tréyoux (Gare)	177
int-Pons (Gare)	301	Troyes (Gare principale)	113
int-Quentin (Gare)	74	Tulle Gare)	213
Saint-Sever (Église	100	Ussel Gare	631
mint-Yriex Gare	369	*Uzès Tour de l'Horloge	138
unte-Menehould Gare .	139	Valence [Gare]	123
uintes (Gare)	f I	Valenciennes (Gare)	22
ancerre Gare PLM	152	Valogues (Gare)	35
arlat (Gare)	145	Vannes (Gare)	23
Sartène (Église)	330	Vendôme (Pont Chartrain).	82
aumur Gare	30	Verdun (Gare)	199
ceaux (Mairie	100	Versailles (Gare d. Chantiers).	133
edan (Gare	157	Vervins Gare	147
egré (Gare)	- 20	Vesoul (Gare)	220
emur (Sous-Préfecture)	288	Vienne (Gare),	158
enlis (Cathedrale)	76	Villefranche (Aveyron) (1).	254
ens (Gare)	79	Villefranche (Ilte-Gar.) (1).	
isteron (Gare)	482	Villefranche (Rhône) (1)	191 55
oissons (Gare)	304	Villeneuve-sur-Lot (2).	134
biers (Gare)	439	Vitré (Gare)	1 1
honon (Hôtel de Ville)	425	Vitry-le-François (Gare)	105
'onnerre (Hôtel de Ville	1/4	Vouziers Gare	96
'oul (Cathédrale	300	Wassy Gare	172
'oulon llôtel de Ville)	309	Yssingeaux (3)	623
Oulouse Gare Matabiau	146	Tvetot Gare	144
-	-	"	

⁽⁴⁾ Gare. — (2) Porte Montflanquin. — 3 Embranchement des routes nationales n° 88 et 104.

XXIV. — ÉTAT ET MOUVE dans les États d'Europe et

D	OPT	1.47	CLON

d'après les recensements effectués vers 1900

	Proportions sur 1000 habitants					
ÉTATS	par	sexe		par åge	1	
	masculin	féminin	0 à 19 ans	20 à 59 aus	60 a et p	
Allemagne(Empire) Angleterre. Angleterre. Bulgarie. Bulgarie. Danemark Leosse. Espagne. Finlande France. Grèce. Hongrie. Irlande. Italie. Luxembourg. Norvège. Pays-Bas. Portugal. Roumanie. Russie. Serbie. Suède.	492 484 491 497 511 486 488 495 493 497 516 480 494 478 506 190 488 497 516 480 497 516 480 497 498 497 498 497 498 497 497 497 497 497 497 497 497 497 497	508 516 509 503 489 513 514 512 508 480 502 503 484 520 503 484 520 503 484 520 503 486 512 503 503 503 503 503 503 503 503 503 503	443 424 459 414 505 437 442 457 415 457 415 450 443 457 416 450 443 416 417 418 419 419	479 562 469 492 465 487 475 527 468 481 465 441 465 441 462 562	777798 97788 22 7710 9 9 10 9 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7 7	
Massachusetts N ^{elle} -Galles du Sud Nouvelle-Zélande, Victoria	488 476 525 503	512 524 475 497	358 463 443 440	558 481 489 480	8 5 6 8	

⁽¹⁾ Non compris les mort-nes.

PARÉS DE LA POPULATION ques pays hors d'Europe

Mou	MOUVEMENT DE LA POPULATION (1891-1900)				ANNUEL
Pr	oportions sur		nts	de naissances légitimes	de décès
ariages	Naissances	Décès	Excédent des naissances sur les dècès	par 1000 femmes marièes de 15 à 49 ans (1891-1900)	par 1000 individus de 10 à 49 ans (1891-1900)
16,4 15,6 16,6 16,6 14,4 14,1 116,0 113,9 117,6 9,6 14,6 13,8 13,4 14,7 13,8 13,4 14,7 13,5 15,5 17,6	36,1 29,9 37,1 29,0 39,4 30,2 30,2 35,3 32,2 22,2 40,6 23,0 34,9 28,8 30,3 32,5 30,3 40,7 48,0 41,7 27,2 28,1	22,2 18,2 26,6 19,2 26,0 17,5 18,7 30,0 19,7 21,5 21,5 221,5 24,2 20,1 16,3 18,4 21,3 29,3 33,5 27,0 19,0	13,9 11,75 9,4 12,7 11,5 5,3 12.5 0,7 14,7 14,1 9,1	" 216 242 225 " 224 243 " 242 142 " 215 246 247 " " 254 277 " 289 226 223 227	7,90 8,42 6,51 6,08 7,40 7,10 7,99 9,65 7,91 7,01 6,06 7,01
17.9 13,6 13,2 13,1	27,4 30.3 26,7 28,5	19,0 12,3? 10,0? 13,9?	8,4 18.0? 16? 14,6?	232 " 237	8,30 6,26 " 7,60

XXV. — EUROPE. — POPULATION PAR AGE ET PAR SEXE

vers 1900 (en milliers d'habitants)

ÉTATS	0 A 1	9 ANS	20 A 5	9 ans	60 . et 1	
	Masc.	Fém.	Masc.	Fém.	Masc.	Fċ
						_
Allemagne Empire d') (1900).		12437 338	13258 464		1982	24
Angleterre et Galles (1901).	343	6919	404	413 8543	73	13
Autriche (1900)	6873	5773	7784 6146	6389	1072 988	
Bade (1900)	5779 400	396	455	462		
Bavière (1900)	1318	1335	1464	1527	246	2
Belgique (1900)	1380	1378	1630	1653	206	
Bulgarie (1900)	970	946	773	741	166	3
Danemark (1901)	537	529	543	593		1
Ecosse (1901)	- 986	965		1135		I
Espagne (1900)	3899		4388	4755		
Finlande (1900)	665	395	638	652	17.7	1
France (1901)	664o 438o	6642 4413	10009 4483	10374 4517		25
Hongrie (1900)	4560	903	1037	1107	719 240	3
Italie (1901)	7443	7292	7174	7447	1537	15
Luxembourg (1900)	20	18	61	55	11	
Norvège (1900)	506			530	111	1
Pays-Bas (1899)	1139	1125	1162	1207	220	2
Portugal (1900)	1180		1179	1371	227	2
Prusse (1900)	7795	7713	8003	8353		14
Roumanie (1899	1,48,1	1,193		1387	53	2/
Russie (1897)	22436	23031	20173	21239		34
Saxe (1900)	922 680	943 666	1003 541	1054 503	119 60	3
Suède 1900)	1001	1058				1
Suisse (1900)	674	6-0	812	852		3
Wurtemberg (1900)	465	1 . /		539		1
	,	1 ''	1			

EXCÉDENT ANNUEL DES NAISSANCES SUR LES DÉCÈS DANS DIVERS ÉTATS EIROPÉENS. (Nombres absolus)

SCÉDE	56441 66244 66244 55639 55648 55648 55648 662966 662964 58644 58644
XORAȘCE	24 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25 25
SLIATI	4.062.46 33.7809 38.5165 29.479 36.5437 36.5739 38.5779 35.4178 36.8667 36.8667
SVR-SAVd	27777777777777777777777777777777777777
CALLES ET CALLES	380196 346847 336847 338422 378422 40487 39565 403880 393821 419927
BETCIÓCE	652 8 15 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2
HOZCHIE	219997 1834[3 2285338 23728[239917 231681 229313 229611 2222253 239760*
AUTRICHE	298745 288.26 301936 301936 330125 330125 327840 303861 319997 23722 23723 237
VELENAND	284631 286871 795107 7720707 7720707 7720707 80208 80208 879562 879562 879624
FRANCE	108088 33860 33860 21394 725988 859448 859448 37120 196921 136411*
ANNÉES	1897 1899 1900 1901 1903 1905 1906 1906 1909

Nombres provisoires.

88	scéde	22 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
DÉCÈS	XORVÈGE	1 % 5 1 2 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5
SUR LES	HALLE	* * * * * * * * * * * * * * * * * * *
	SAG-STAG	* * 12 8 8 18 8 2 2 2 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12 12
NAISSANCES éens (* Chiffe	ANGLETERRE et Galles	* * 6.2 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5
DES NAIS	еегеібсе	<u> </u>
	нолевие	
ANNUEL MOYEN 8 DANS DIVERS ÉTATS	АСТВІСНЕ	# 1.20 & 5 X 1.20 X 12 X 12 E E E E E E E E E E E E E E E E E E
9.	VETENVAD ENDIBE	* * 3 % 1.5 0 9 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5
EXCÉDENT 000 habitani	FRANCE	200 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 -
XXVII. — EX	PÉRLODES	8.31 – 18.35 8.35 – 18.45 8.46 – 18.45 8.46 – 18.45 8.46 – 18.55 8.51 – 18.55 8.51 – 18.55 8.61 – 18.65 8.61 – 18.65 8.81 – 18.85 8.81 – 18.90 8.81 – 18.90 8.81 – 18.90 8.81 – 19.90 9.90 – 19.05

XXVIII. — POPULATION, NAISSANCES, MARIAGES ET DECÈS EN DIVERS PAYS,

PAUR L'AVNÉE 1900

ÉTATS	POPULATION (en milliers d'habilants)	NAISSANGES	MORT- NËS	MARIAGES	přařs
Allemagne (Empire). Alsace-Lorraine. Angleterre et Galles. 'Argentine (République) Australie du Sud (¹). Australie occidentale. 'Autriche. Bade. Bavière Belgique Bulgarie Chili. Connecticut (EU.). Danemark (²). Ecosse. Espagne. Finlande. France. Hambourg Hesse. Hongrie Irlande Italie. Japon.	1713 32249 4794 354 175 25976 1856 6150 6694 3716 3128 908 2432 4437 18566 2697 38900 761	31708 927062 173719 9143 5454 967939 63481 226213 133789 110697 20560 72129 731401 627848 86339 827297 722518 36975 752518 101459 101459 1067376	1635 " 154 27598 1779 6879 9001 832 2502 811748 15303 2292 39216 762 1289 15955	25-4%0 28103 2305 17814 15491 50585 5-711 30661 13331 6991 18498 32444 161201 18295 29984 6442 21530 216887 21530	587830 88656 3774 2240 658680 41566 15640\$ 129046 83667 104310 10368

⁽¹⁾ Non compris le territoire du Nord. 21 proprement dit.

POPULATION, NAISSANCES, MARIAGES ET DÉCÈS EN DIVERS PAYS,

POUR L'ANNÉE 1900 (fin)

Maine (EU.)						
Massachusetts (EU.) 2865 73386 2873 24342 5115 Mexique 13600 Mexique 13600 Mexique 13600 Mexique 13601 Mexique 13601 Mexique 13601 Mexique 1361 1863 23295 3255 Nille-Galles du Sud. 1354 37146 // 9996 1511 Nouvelle-Zélande (¹) 764 19546 // 5860 722 Norvège 2200 66149 1616 15222 3493 Pays-Bas 5159 162611 7292 39419 9204 Pays-Bas 5159 162611 7292 39419 9204 Pays-Bas 34254 1233719 39993 293061 74548 7459 74584 74584 7459 74584 7459 74584 7459 74584 7459 74584	ÉTATS	POPULATION (en milliers d'habitants)	NAISSANCES	MORT-NÉS	MARIAGES	DÉCÉS
	Massachusetts (EU.) Mexique Michigan (EU.) Nia-Galles du Sud. Nouvelle-Zélande (¹). Norvége Pays-Bas Portugal Prusse. Queensland Rhode-Island (EU.). Roumanie Russie d'Europe (²). Saxe. Serbie Suède Suisse Tasmanie Uruguay Vermont (EU.).	2865 13660 2421 1354 2260 5159 5408 34254 496 6645 4168 2473 5117 3302 173 946 1193	7386 49.542 43.61 19546 66149 165245 123719 14801 11084 234863 4853864 158566 164772 158139 94316 36589 7647 3073	2873 "616 7292 1664 39993 "7 374 3970 19469 5535 1673 3578 3379 "1004 309	24342 232952 9996 5860 15222 36779 293064 3371 3936 40415 8-3018 37986 31203 31478 2905 8368	5115 45732 3255 1511 720 3493 9204 11033 74542 574 876 14620 305503 9468 5803 8614 6360 1287 1591 1591

^{1.} You compris les Mauris

⁵⁰ gonvernements

XXIX. - FRANCE. - SUPERFICIE ET POPULATION

DEPUIS 1801 (1)

ANNÉES	SUPERFICIE en milliers d'hectares	POPULATION légale (de résidence habituelle)	DATES des recensements	POPULATION résidente évaluée (*)
1801	527807	27349003	Janvier 1801	27500
1806	02,007	20107425	Janvier 1806	29170
1811	"	2910,450	//	29350
1816	"	30024000	Evaluation d. Préf.	29480
1821	"	304618-5	Août 1821	30450
1826	530285	//	//	31600
1831	//	32569223	Mai-juin 1831	32570
1836	"	33540910	Mai-juin 1836	33540
1841	"	34230178	Mai-juin 18;1	34230
1846	"	35401-61	Jnin 1846	35400
1851	"	35783170	Avril-mai 1851	35800
1856	"	36639664	Mai-juin 1856	36190
1861	543077	37386313	Mai-juin 1861	37390
1866	//	38067064	Avril-mai 1866	38686
1872	528855	36102921	Avril-mai 1872	36140
1876	"	36905-88	Décembre 1876	3683o
1881	"	37672048	18 décembre 1881	37590
1886	"	38318903	30 mai 1886	38230
1891	//	38343192	12 avril 1891	38350
1896	"	38517975	29 mars 1896	38520
1901	//	38961945	2; mars 190t	38980
1906	"	39252245	4 mars 1906	39270
	1	l	l	1

⁽¹⁾ Les premières évaluations, dignes de foi, de la population de la France ont été faites par Vanban en 1700. On admit à cette époque 1969320 hab. Une autre évaluation, en 1762, donna 21769163 hab. En 1784, un calcul basé sur le nombre moyen des naissances permit d'évaluer la population à 24800000 hab.

^(*) An milieu des années indiquées, en milliers d'habitants.

XXX. — FRANCE. — MOUVEMENT DE LA POPULATION DEPUIS 1801

		BRE, EN endant l'			PROPORTION pour 10 000 habitants des			
ANNÉES Spilarin	naissances	mort-nés	décès	exgédent des naissances ou déficit	nouveaux mariés	enfants déclarés vivants	décès	
1801 1806 1811 1816 1821 1826 1831 1836 1841 1856 1861 1872 1876 1881 1896 1901	199 2104 204 224 224 224 224 224 224 228 230 230 230 230 230 230 230 230 230 230	904 916 927 969 969 987 980 976 971 952 1005 1076 467 933 943 958 866 866 858	33334444444444	762 782 766 741 838 801 745 821 795 885 797 886 797 886 885 886 887 785 886 887 785 886 887 785 886 886 887 785	+142 134 161 245 227 186 232 145 172 115 138 122 173 138 + 53 - 11 + 94 + 27	" 144 139 169 146 157 151 163 165 155 166 155 168 150 149 151 156	3144 316 329 3174 303 292 285 273 263 267 262 249 239 226 225 226 225 225	268 261 245 243 265 246 323 232 232 232 232 232 232 232 232 23

XXXI. — FRANCE. — POPULATION, PAR AGE ET PAR SEXE, D'APRÈS LES DIVERS RECENSEMENTS

(en milliers d'habitants)

l se	Fém.	25.5.7.7.2.2.2.2.3.3 25.5.7.2.2.2.2.2.3.3
80 ANS et au-dessus	=	
et all	Masc.	2 5 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
79 ANS	Pém.	1883 1995 1995 1995 1995 1995 1995 1995 199
60 A 7	Masc.	2000 1 1 1 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1 2 1
59 ANS	Fént.	20 24 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
40 A 5	Masc.	0 - 1 0 - 1 1 1 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
39 ANS	Fém.	0.000000000000000000000000000000000000
20 v ;	Mase.	50000000000000000000000000000000000000
o ANS	Fém.	66 66 66 66 66 66 66 66 66 66 66 66 66
2 x 19	Masc.	\$25.50 \$2
1 48	Fén.	2.2.4.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2
0 A 1	Masc.	8 6 2 1 2 8 9 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
DATES		252 258 258 258 258 258 258 258 258 268 268 268 268 268 268 268 268 268 26

XXXII. FRANCE. — MOUVEMENT DE LA POPULATION

PENDANT LA PÉRIODE 1897-1909 (* Nombres provisoires)

	des décès		25988 25988 198992
	EXZÉDENT des naissances		108088 33860 31394 2398 8394 73106 57026 37120 26651 13424
		TOTAL	360656 751019 391 (52 81023 391 (52 81023 391 (52 81023 363000 761 (31 36300 761 (31 36353 761203 36353 761203 373022 77701 773237 773237 773237 773237
	DECES	Sexe féminin	33.00 mm mm mm mm mm mm mm mm mm mm mm mm m
		Sexe mascul.	### ##################################
	-XĒS	тяок	339865 339865 339865 33941 337341 33755 33755 33755 33755 33755 33755 33755 33755
	NAISSANCES	TOTAL	24
		Sexe Sexe mascul. féminin	4444444444488 8111041444488 81110414488
		Sexe mascul.	
	нсег	DIAO	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
	VCES	INAK	291 (62 297179 297732 297732 297732 297721 306483 3164756 306484
	95,300		1897 1898 1898 1899 1900 1901 1903 1907 1907 1908 1908

XXXIII. - FRANCE

MOUVEMENT DE LA POPULATION DES DÉPARTEMENTS

PENDANT L'ANNÉE 1908

$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$						
Alpes (Busses-) 21 f1 124 728 21 2284 Alpes (Hautes-) 2386 127 722 6 712 Alpes-Maritimes 7516 552 2178 91 6950 Ardèche 7199 369 2600 35 6523 Ardèche 3517 126 1347 34 3740 Arège 3517 126 1347 34 3740 Aube 4319 161 1941 97 3042 Aude 3372 287 2344 61 5847 Aveyron 8119 362 2922 33 7019 Bouches-du-Rhône 16180 1264 3756 250 16373 Calvados 8158 295 3113 147 8964 Charente 6199 273 2776 92 25 Charente-Inférieure 7982 298 3451 125 8301 Charente-Inférieure 6652 197 2659 42 5769 Corrèze 6154 257 2489 40 3177 Corrèze 6359 52 1712 28 4673	DÉPARTEMENTS	NAISSANCES	MORT-NËS	MARIAGES	DIVORCES	DÈCES
Cotes-du-Nord: 15345 734 4493 32 12342 Cotes-du-Nord: 15345 734 4493 32 12342 Creuse: 1735 121 1979 33 4910 Dordogne: 8653 427 3602 96 8156 Doubs: 6724 394 2389 81 5957 Drome: 5173 260 2151 88 5461 Eure: 6358 267 2456 193 7479	Aisne. Allier. Alles (Busses-). Alpes (Hautes-). Alpes (Hautes-). Ardes-Maritimes Ardèche. Ardennes Ariège Aube Aude. Aveyron Belfort (territ. de). Bouches-du-Rhône. Calvados, Cantal. Charente. Charente-Inférieure Cher. Corrèze. Corse. Cote-d'Or. Cotes-du-Nord. Creuse. Doudogne. Doubs. Drôme.	1436 6781 2386 2141 2386 7516 7516 7516 3547 2244 6369 3547 2244 6409 6454 6459 6754 66534 6753 6753	512 333 127 552 569 126 126 126 126 127 362 127 362 127 362 127 362 127 362 127 362 127 362 127 362 127 362 127 127 127 127 127 127 127 12	(359) 3238 722 2178 2600 2317 2515 1941 2342 2726 3716 3165 2776 3451 2489 1712 2489 1712 2489 1712 2489 1712 2489 1712 2489 1712 2489 1712	508 87 21 6 935 126 935 250 133 250 142 408 283 393 961 428 833 844 853 853 854 855 856 857 857 858 858 858 858 858 858	2284 2122 6950 6523 6662 3740 5042 1754 16373 8964 3759 6508 8301 5769 6724 4673 6724 4010 8156 5957 5461

FRANCE. — MOUVEMENT DE LA POPULATION DES DÉPARTEMENTS

PENDANT L'ANNÉE 1908 (suite)

DÉPARTEMENTS	NAISSANCES	MORT-NES	MARIAGES	PIVORCES	DÉCÈS
Eure-et-Loir. Finistère. Gard Garonne (Haute-). Gers. Gironde. Hérault Ille-et-Vilaine Indre. Indre-et-Loire. Isère. Jura Landes. Loir-et-Cher. Loire (Haute-). Loire-Inférieure Loiret-Lot. I. Lot-et-Garonne Lozère. Maine-et-Loire. Marne Marne Marne Marne (Haute-). Mayenne Meurthe-et-Moselle Meuse. Morbihan Nièvre.	5529 22660 7619 7223 3192 13224 8281 13107 5394 5129 5137 12740 6604 12614 6708 3380 4065 2872 8623 10172 8823 10172 8841 12614 1275	233 918 236 361 215 361 215 361 215 361 215 361 215 215 215 215 215 215 215 215 215 21	2155 6302 3050 3149 1555 5016 2311 2600 4120 1894 2212 2265 5326 2254 1505 1918 3806 3724 3610 1597 2410 4212 1909 4120 1272 1909 4120 4120 4120 4120 4120 4120 4120 4120	100 50 104 102 36 290 106 93 134 52 21 27 138 79 21 187 79 187 79 186 51 35 191 835 65	5571 15799 907 4508 907 4508 1157 470 643 1051 1157 1142 456 566 999 877 448 666 1111 566 1066 10

FRANCE, — MOUVEMENT DE LA POPULATION DES DÉPARTEMENTS PENDANT L'ANNÉE 1908 (fin)

DÉPARTEMENTS	NAISSANCES	MORT-NËS	MARIAGES	DIVORCES	nécès
Nord	45126 8194 5398 29613 8715 9582 9582 1187 5123 5123 11973 8300 5097 75660 22142 6540 6577 10288 5756 2956 5971 4277 98356 8164 10061	2367 311 234 1361 388 167 215 752 197 486 333 284 333 4762 1138 281 450 227 327 329 238 296 495	17133 3304 9683 3669 2792 1348 1825 6888 1965 4839 3399 1637 41669 7622 2878 1437 2413 2413 3501 2578 3164 3430 2241 3430 3430 3430 3430 3430 3430 3430 34	695 210 76 313 878 328 443 443 4436 430 131 117 20 2456 430 135 320 46 220 39 40 108 80 35 40 108	32952 8713 0754 18470 9747 7789 3951 3827 16636 5156 10191 86859 4808 5122 73612 19005 6873 16668 5819 10866 6258 2394 6325 5050 7399 5558 6401 8581
Totaux	791712	37154	315928		745271

XXXIV. — FRANCE

MOUVEMENT DE LA POPULATION DES DÉPARTEMENTS

PENDANT L'ANNÉE 1909

DÉPARTEMENTS	NAISSANCES	MORT-NES	MARIAGES	DIVORCES	DÉCÉS
Ain Aisne. Allier. Allier. Alpes (Basses-). Alpes (Hautes-). Alpes-Maritimes Ardèche. Ardennes Ariège. Aube Aube Aude Aveyron Belfort (territ. de). Bouches-du-Rhône. Calvados. Cantal. Charente-Inférieure Cher Corrèze Corse. Côte-d'Or Côtes-du-Nord.	6333 10803 6571 2020 2248 7072 6914 6247 3329 1093 5229 1093 5237 7801 7801 7801 7801 7801 7801 7801 780	319 498 226 127 107 347 265 168 266 355 146 990 296 268 322 217 655 668	2460 4031 3100 704 752 2258 2501 2397 2144 21396 27796 2779 2558 2977 2553 3316 2389 1744 2556 2389 1744 2568 2576	62 288 97 19 9 102 48 139 24 113 98 50 265 183 37 116 49 377 118 53	6873 10488 6738 2240 3010 6640 7008 6135 3888 5033 5866 7253 1731 17202 9524 4060 6358 8365 5685 5110 4907 6888
Creuse	4450 8476 6412 5031 4122	125 386 341 241 271	2002 3503 2357 2049 2525	35 85 97 77 195	4286 7877 6218 5949 7212

FRANCE. — MOUVEMENT DE LA POPULATION DES DÉPARTEMENTS PENDANT L'ANNÉE 1909 (suite)

$\begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$						
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	DÉPARTEMENTS	NAISSANCES	MORTNËS	MARIAGES	DIVORCES	nécès
Jura 5172 240 1813 03 5493 Landes 5662 192 2189 15 4459 Loireet-Cher 4955 189 2224 53 4505 Loire 12091 713 5235 247 11917 Loire (Haute-) 6279 299 2066 37 5724 Loiret 6577 217 2701 95 6374 Loiret 6577 217 2701 95 6374 Lot 3162 175 1404 38 4570 Lot-et-Garonne 3749 163 1790 83 5473 Maine-et-Loire 8708 359 3764 118 9530 Manche 10231 446 3684 99 10884 Marne 8736 419 3487 213 8491 Marne (Haute-) 3754 166 1603 58 4702 Mayenne 6405	Finistère. Gard Garonne (Haute-). Gers. Gironde. Hérault. Hle-et-Vilaine Indre. Indre-ct-Loire. Isère. Jura. Landes. Loir-et-Cher. Loire (Haute-). Loire (Haute-). Lotet-Garonne Lozère. Marne Marne Marne (Haute-). Mayenne. Meuse Morbihan	22683 7170 67143 3106 12957 7804 13393 5354 13393 5736 9426 5172 5662 4955 12507 6577 3164 8708 10231 8708 10231 12605 1	343 290 158 627 406 451 152 246 451 246 451 246 451 189 713 299 163 359 446 449 449 449 449 449 449 449 449 44	6285 2866 3033 1442 53368 4988 2686 3963 1813 2224 5235 52666 2701 1404 1704 31684 2375 34685 2375 2415 2415 2415 2415 2415 2415 2415 241	56 99 941 3244 852 135 169 153 169 157 169 177 188 188 188 188 188 188 188	15524 8874 9420 1402 15115 9829 12406 15940 11063 54454 4505 111917 5724 4570 5473 2154 9530 10884 4702 6094 11100 15840 10601

FRANCE.— MOUVEMENT DE LA POPULATION DES DÉPARTEMENTS PENDANT L'ANNÉE 1909 (fin)

DÉPARTEMENTS	NAISSANCES	MORT-NËS	MARIAGES	DIVORCES	pĒCĒS
Nord		2263 357 211 1240 380 293 190 202 752 461 352 298 297 7564 1053 615 201 429 232 131 363 263	17094 3197 2193 8840 3594 1310 1812 6569 1958 4594 3221 16971 7825 66198 2715 3915 3915 3915 3915 3425 1128	745 226 107 362 108 36 40 51 452 68 160 152 24 27 21 335 46 228 37 29 124 10 37 37 37 37 37 47	3373 838: 682 1930: 1031: 773: 386: 386: 1695 532: 1066: 864: 516: 556: 745: 1904: 609: 574: 1088: 391: 659: 537: 720:
Vienne Vienne (Haute-) Vosges	8170 9960 4543	229 278 491 18-	2565 3059 3418 2168	48	546 624 880 616
Totaux	769969	35914	307951	12874	75654

XXXV. — DÉMOGRAPHIE DE LA FRANCE

BALANCE DES NAISSANCES ET DES DÉCÈS

PENDANT L'ANNÉE 1908

	EXCÉDENT		PROPORTION pour 10 000 habitants		
DÉPARTEMENTS	des nais- sances	des décès	des nou- veaux mariés	des enfants déclarés vivants	des décès
Ain Aisne Alisne Allier. Alpes (Basses-). Alpes (Hautes-) Alpes (Hautes-) Alpes-Maritimes Ardèche Ardennes Ariège Ardennes Aude Aveyron Belfort (territ. de) Bouches-du-Rhône Calvados Cantal Charente Charente-Inférieure Cher Corrèze Corse Coréze Corse Cote-d'Or Côtes-du-Nord Creuse Dordogne Doubs Drôme Eure.	" 705 372 " 264 566 676 307 " " 1100 490 " 684 " 283 1277 1686 " 3203 725 767 " "	33 " 1,43 " 1,93 3,723 4,75 " 1,93 8,06 " 9,50 " " 1,288 821	147, 1655 129, 1344 130, 158, 131, 159, 152, 155, 156, 157, 158, 157, 157, 157, 157, 157, 157, 157, 157	183 214 162 189 222 225 207 201 177 215 235 211 202 194 182 176 203 161 254 173 194 125 193	184 201 153 202 197 208 188 191 182 207, 190 186 184 214 183 168 163 163 163 164 188 202 146 182 200 184 214

FRANCE. — BALANCE DES NAISSANCES ET DES DÉCES

PENDANT L'ANNÉE 1908 (suite)

	EXCÉ	DENT		ROPORTIC 10 000 habi	-
DÉPARTEMENTS	des nais- sances	d es décès	des nou- veaux mariés	des enfants déclarés vivants	des décès
Eure-et-Loir. Finistère Gard Garonne (Haute-). Gers. Gironde. Hérault Ille-et-Vilaine. Indre. Indre-et-Loire Isère Jura. Landes. Loir-et-Cher Loire (Haute-). Loiret-Usire (Haute-). Loiret-Loire Loiret Lot. Lot-et-Garonne Lozère. Maine-et-Loire Mannehe. Marne (Haute-). Mayenne Meurthe-et-Moselle.	" 6862 " " " 1534 688 " " " 1510 372 717 1630 1172 398 . " 667 " " 6667 " 262 143 " 265 1558	47 856 1850 1374 1810 932 " 584 671 102 " " " " " 936 " 936	157, 159, 179, 179, 179, 179, 179, 179, 179, 17	262 285 181 163 138 160 172 214 186 173 175 199 202 186 189 189 184 156 204 189 204 180 204 180 214	204 199 201 205 198 182 191 189 162 203 151 173 187 177 173 208 205 186 203 201 203 201 216
Meuse	'812 ''	612 236	143 143 136	179 265 157	201 181 165

FRANCE. — BALANCE DES NNISSANCES ET DES DÉCÈS PENDANT L'ANNÉE 1908 (fin)

	EXCÉ	DENT	PROPORTION pour 10000 habitants			
DÉPARTEMENTS	des nais- sances	des décès	des nou- veaux mariés	des enfants déclarés vivants	des décès	
Vord Dise Orne Pas-de-Calais Puy-de-Dôme Pyrénées (Basses-) Pyrénées (Basses-) Pyrénées (Hautes-) Pyrénées-Orientales thône Baône (Haute-) Baône (Haute-) Baooie (Haute-) Bavoie Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Bavoie (Haute-) Barnet-Garonne Farn Farn-et-Garonne Farn Faucluse Vendée Vienne Vienne Vienne (Haute-) Vosges	1217,4 " " 1111,3 " " 1793 " 660 " " 289 579 2048 3137 " 758 " " 2446 798 20637	" 519 1356 " 1032 " 11503 33 389 " " 333 1688 " 5502 986 3544 773 " " " " " " " " " " " " " " " " " "	181 161 171 179 131 129 171 160 179 158 161 129 136 217 179 165 165 165 165 165 165 165 165	238 200 171 292 163 225 167 211 176 194 195 197 201 219 197 256 181 192 193 174 175 184 179 222 191 222 191 223	174 213 214 182 183 189 180 195 166 206 197 191 220 190 214 171 204 189 209 195 167 167 167	
fonne	//	1554	1,13	148	197	
France entière.	76734	30293	161	202	190	
	46	441				

XXXVI. — DÉMOGRAPHIE DE LA FRANCE

BALANCE DES NAISSANCES ET DES DÉCÈS

PENDANT L'ANNÉE 1909

	EXCÉ	DENT	PROPORTION pour 10000 habitants			
DÉPARTEMENTS	des nais- sances	des décès	des nou- veaux mariés	des enfants déclarés vivants	des	
Ain		540	1/j2	183	ıć	
Aisne	315	"	131	202	16	
Allier	"/	167	148	157	14	
Alpes (Basses-)	"	220	124	179	16	
Alpes (Hautes-)	238	//	140	209	19	
Alpes-Maritimes	432	",	135	213	16	
Ardèche	//	91	144	199	30	
Ardennes	112		151	197	I	
Ariège	"	239	127	103	Y	
Aube	"	940	176	168	30	
Aude	- //	637	139	169	1	
Aveyron	548	"	1/8	207	1	
Belfort (territ, de).	385	,,,	163	222	1	
Bouches-du-Rhône.	"	1117	1/6	206	2	
Calvados	",-	1747	148	193	2	
Cantal	276	, , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	134	190	1	
Charente	//	214	145	175	1	
Charente-Inférieure		100	1 16	175	I.	
Cher	202	-77	1.49	171	1	
Corrèze	1102		190	196	3	
Corse	1003		1.50	203	1	
Côte-d'Or	",,"	1255	1 10	2.52	3	
Côtes-du-Nord	2583	//	150	162	2	
Creuse	164	"	15-	180	1	
Dordogne	599	"	157	215	2	
Doubs	194	1	138	160	2	
Drôme	"	918	153	185	2	
Eure	//	1000	1.55	163	-	

FRANCE. — BALANCE DES NAISSANCES ET DES DÉCÈS PENDANT L'ANNÉE 1909 (suite)

	EXCEDENT		PROPORTION pour 10000 habitants		
DÉPARTEMENTS	des nais- sances	des décès	des non- veaux maries	des enfants déclarés vivants	des décès
Eure-et-Loir Finistère. Gard Gard Garonne (Haute-). Gers Gironde Hérault Ille-et-Vilaine Indre Indre-et-Loire Isère Jura Landes Loir-et-Cher Loire (Haute-) Loire (Haute-) Loire-Inférieure Lot-et-Garonne Lot-et-Garonne Lozère Maine-et-Loire Manne Marne (Haute) Mayenne Mayenne Mayenne Meurthe-et-Moselle	60 7159 " " 987 900 " 1203 450 157 163 " 763 " 245 " 311 1510	" 1704 2706 1296 2158 2025 " 204 16323 " " " " " " " " " " " " " " " " " "	151 158 136 137 125 153 153 153 153 154 141 140 161 152 17 151 152 156 156 156 161 161 161 165 165	199 285 170 152 1374 157, 162 219 1874 170 103 179 188 201 193 179 188 180 176 136 228 179 210 221 221 221 221 221 221 221 221 221	197 193 211 213 190 183 204 203 153 176 197 213 152 163 185 182 173 175 211 199 168 188 189 199 199 199 199 199 199 199 19
Meuse	4542	831 " 503	136 145 136	261 150	208 185 166

FRANCE. — BALANCE DES NAISSANCES ET DES DÉCÈS PENDANT L'ANNÉE 1909 (fin)

	EXCÉDENT		PROPORTION pour 10 000 habitants		
DÉPARTEMENTS	des nais- sances	des décès	des nou- veaux mariés	des enfants déclarés vivants	des décès
Nord. Oise. Oise. Orne. Pas-de-Calais. Puy-de-Dóme. Pyrénées (Basses-). Pyrénées (Basses-). Pyrénées-Orientales Rhône. Saône (Haute-). Saône-et-Loire. Sarthe. Savoie (Haute-). Seine. Seine-Inférieure Seine-et-Marne. Seine-et-Marne. Seine-et-Oise. Sèvres (Deux-). Somme. Tarn. Tarn-et-Garonne, Var. Vaucluse. Vendée Vienne (Haute-).	9144 " 9805 " 1520 " 569 " " " 2839 " " 602 " " " 1963	319 1355 1927 1927 2635 321 110 44 1110 110 110 110 110 110 110 11	180 156 159 175 136 126 170 153 148 150 153 133 131 213 167 156 162 147 140 120 139 151 155 156 155 156	226 197 173 288 157 217 164 210 167 190 192 196 197 212 196 197 213 176 189 187 173 176 189 177 189 178 178 178 178 178 178 178 178 178 178	178 205 216 191 193 182 185 183 197 202 203 214 194 213 169 203 181 208 203 164 164 165 166 166 166 166 166 166 166 166 166
Vosges	1157	1624	159 138	232 144	205 196
1					
France entière. 59438 46014 157 196 193 + 13424					

AXXVII. — SUPERFICIE, POPULATION ET DENSITÉ

des Colonies et Protectorats de la France

'atistique coloniale. - Population : recensement de 1906)

1. AFRIQUE

COLONIES et protectorals	superficie en kilomètres carrés	POPULATION	DENSITÉ par kilomètre carré
gérie (Territ, du Nord et du Sud) nisie (protectorat) hara	505769 120000 2394202	5231850 ⁽¹⁾ 1900000 ?	10,3
rique occidentale fran-			
Sénégal. Mauritanie Haut-Sénégal et Niger. Territoire milit. du Niger. Guinée française Côte d'Ivoire	191640 893696 782736 1383742 238988 325228 97330	393945 223000 5058656 1497770 889479 748999	2,1 0,2 2,3 6,3 2,7
rique équatoriale fran-	,		
Gabon Moyen Congo Oubanghi-Chari Tchad	312812 441076 400000 580000	1000000 3000000 2000000 1000000	12,8 6,8 5,0 1,7
ayotte et Comores	2168 585533 2400 120000	96314 2706661 177677 208061	44.4
En Afrique	9380724	29132412	3.1

⁽¹⁾ Y compris 73 799 personnes formant la population comptée à part.

2° ASIE

protectorats Inde française	kilomètres carrés	277723	carré
Indo-Chine: Cochinchine Cambodge (protectorat) Annam (protectorat) Tonkin Laos Kouaug-Tcheou-Onau	56965 175450 159890 119750 290000	2870514 1193534 5513681 5896510 663727 177097	50, 6, 34, 49, 2,
Indo-Chine	803055	16315063	20,
En Asie	803568	16592786	20,

Nouvelle-Calédonie Iles environnantes Dépendances (Belep, Pins, Huon. Loyalty, Wallis, Chesterfield	16117 188 2348	55886	3,
Établissem. de l'Océanie :			
Tabiti et Moréa	1175 86a 3a	13233 3828 1333	4,
Toubouaï, etc	1000	11917	314
Établissements de l'Océanie.	3065	30563	10,
En Océanie	21718	86449	4,

4º AMÉRIQUE

superficie en kilomètres carrés	POPULATION	DENSITÉ par kilomètre carré
2/1	6482	26,9
1309 27 18 119 52 25	165475 1484 16835 3863 2616	109,6 55,0 100,8 74,3 104,6
1780 987	190273 182024	106,9
3008	378779	126,2
88240	39117	0,4
91248	417896	4.6
	en kilomètres carrés 2'11 1509 277 18 159 25 25 1780 987 3008	en kilomètres carrés 2'41 6482 1509 165475 27 1484 18 16835 25 2616 1780 190273 987 182024 3008 378779 88240 39117

5° RÉCAPITULATION

Total			
rique sie zéanie mérique du nord mérique du sud	803568 21718 3008	29132412 16592786 86449 378779 39117	3,1 20,6 4,0 126,2 0,4

9061

POSITIONS GÉOGRAPHIQUES ET POPULATION DES CHEFS-LIEUX DE BÉPARTEMENT ET D'ARRONDISSEMENT SUPERFICIE, POPULATION, DENSITE DE L'ALGERIE XXXVIII.

Statistique generale de l'Algerie, 1906.

эппшшо. hypylation totale de la jos np abutiti 6 temps CHEFS-LIEUX Longitude en arc Labitude nord Densité (r) goor an recensement DEPARTEMENTS ET ARRONDISSEMENTS Populațion Municipale Superkilom. ficie 5 d'ou est prise la pesit, géagraph. Noms des depart, et arrondiss. avec indication du point

[36.22.32 4 16.57 E 17. 7,8 673 56217 8430 13330 67168 1.59,3 2.56,1 36.18. 6 o. 6.420 36.42.46 1.42.54 E 36. 15.50 0.24.50 E 18686 527468 28 177155 29 9001,51 1554362 41971 54205 1596333 660724 13529 3708 43581 10024 SPLE CONSTANTENE, hopital civil Territoire de commandement. Orleansville, hopital militaire. Miliana, hopital militaire. Medea, hopital militaire ... Territoires du Nord : Territoire civil..... ALGER, phare. Fizi-Ouzou. Alger..

						FUU	,									
24775			_		57595											
» III3			5.55 5.90 7.00 7.00	511	9 8											
36.52.52 4.34.24 E 18.17,6 " 36.11.19 3. 4.21 E 12.17,4 1113			35.42.25 3. 0.210 12. 1,4 35.23.33 2.11.360 8.46,4	35.56. 1 2.14.430 8.58,9 35.12.10 2.58. 80 11.52,6	.55											
20 01			2 ×	ω <u> </u>	0 14.32				_							
1.24			3.3.1	× 5	~											
3.3				2.5	3.38											
2.52			3.33	6. 1 2.10	200											-
36.5			35.	35.5 1.5	34.53											
37	29	23	x	5 1	:c	2.1	9	18	1,4	, ,		1.4	28	1,9	10	
145922	66298 1904558 21136 120486	87434 2025044	281892 1860081	330182 95107	1,49131	1 =	60287	59613 1099597	93188		50350	4		659821	5158051	
3991	66298	87434	3,34	8307	4327	49153	10460	59613	62202	25.5%	(3068	304517	159032	346737	505769	
Philippeville, clocher	Territoire civil	Constantine	Onan, marabout, Santa Cruz. Mascara, minaret du Beylik	Mostaganem, clocher	Tlemcen	Territoire civil	Territoire de commandement.	Oran	Territoires : Vin-Sefra	» Ghardaïa	Oasis salparicunes (3068	Territoires du Sud	T. (territ. civil 159032	10tal. territ. de comm 346737	Total general 505769 5158051 10	HILL OF THE PARTY

(4) Non compris 73799 personnes formant la population complée a part.

XXXIX. POSITIONS GEOGRAPHIQUES ET POPULATIO

DE DIVERSES LOCALITÉS

DES COLONIES ET PROTECTORATS DE LA FRANCE

(La population est exprimée en milliers d'habitants.)

NOMS DES LIEUX	L	ATIT	UDI]	LON	en	UDE	:		200000000000000000000000000000000000000
						degi	rés		t	emp	s	404
Afrique :									ŀ	h 1	m s	
Bakel (Sénégambie)	14	.53	30	N	14	41	40	o	0	$\frac{58}{13}$	17	21
Biskra (Algérie), clocher	34	51 16	7	Ν	3	33	33	E	()	13	34	4
Bizerte (Tuntsie) g. mosquée	37	16	35	1	7	33	10	E	0	30	- 9	0,
Dakar (Sénégal) fanal	114	40	30	N	19	45	35	0	1	19	2	35
Diego-Suarez (Madagascar),											_	
pilier Antsirana	12	16	26	S	46	57	36	E	3	7	00	20
Djibouti (Côte des Somalis),								-				
résidence	11	35	32	V	40	15	10	E		43		
Dzaoudzi (Mayotte), port.	12	46	55	S	42	56	54	F	2	51		
Fort-Dauphin (Madagascar)		1	36	S	14	38	58	E	3	58	36	g.
Gabés (Tunisie). marabout		_								- 1	_	
de Sidi Ahmed		90	48	.\	7	16	1 1	E	()	31	3	1
Geryville (Algerie, pilier	1	,	_				9			-		
astronomique	33	40	91	7	1	19	35	O		.5		
Gorée (Sénégal). le fort.	14	39	00	1	19	44	44	U	l	18	9Ġ	-
Grand-Bassam Côte d'I-	١.	- /				,				,	2 -	
volre), agence	1.3	Ξí		1	13	34	19	9	()	49	15	-
Hellville (Nossi-be). pilier.	13	2 1	2.1	5	13	27		E	3	.)	40	2
Konakry (Guinée , jetée	1.9	39	.)]	'	142		3.1	Y	i	3 / 1	1.4	1
Laghouat (Algerie), pilier.		48	2	'	()	.))	9.3	L	()	28	10	4
Libreville (Gabon), hopital		23	10		7	()	.10	E	()	2.5	20	1
Loango (Congo) baie,	,	9.	•).	6			76	E	()	3-	3/	,
pointe indienne Majunga (Madagase, phare	1 4	70	0()		13	1	₹º	E	()	3 7 55	33	1

NOMS DES LIEUX	L.	TIT	UDE			LO	NGIT en	UDE			POPULATION
					de	egré	s	t e	enip:		404
Afrique (suite):				-							
bock (Côte des Somalis, petit phare	11	5-	21	`	10	56	58 E	3 p	43 ¹¹	48	"
rerie anglaise	6	18	30	1	0	15	150	0	1	I	10
du GouverneurDenis (Réunion), mât	16	1	31	1	18	50	370	1	15	22	25
de pavill. des signaux.	20	51	38	s	53	7	οE	3	32	28	2(i
feu, îlot MadamePierre Reunion, feu	17	19	5 .)()	S	47	30 8	38 E 25 E	3	33	3 34	"
ax (Tunisie grand minaret	34	<u>'</u>	í	\	>	25	33 E	0	33	41	"
la Casbah	35 18	19 9	1 ¦	5	8 47	, I	51 E 3 E	3	33 8	11 22	11
ananarive (Madagascar, observatoire	18 16	55 49	2	S N	45 5	13	15 E 0 O	3	0 20	49 48	63 8
unis (Tunisle), mosquée de la Casbah, minaret.		47	44	1	7	' {•}	′17 E	0	31	19	177
Asie:											
handernagor Inde anoi (Tonkin, tour de		51	29	7	86	1	38E	5	44	7	2.5
la citadetle ue (Annam) arikal (Inde	10	30	57	Ŋ	105	18	52 E 27 E 0 E	1 7	53 1		20. ¹
ahé (Inde), mất đe pa- villon nom-penh (Cambodge)	11	42 34	48	1	73	35	40 E	46	52 50	47	10 45

¹⁾ La population totale de la colonie de Karikal est de 93000.

NOMS DES LIEUX	L	ATIT	UDE			L	ONGIT en	UDI	3		NOITE
					d	legr	és	t	emp	s	popu
Asie (suite):											
Pondichéry (Inde), phare. Saïgon (Cochinchine), obs.					}		54E	5	10		
(Méridien fondamental) Yanaon (Inde)	10 16	46 43	47 l	N	104 80	2 I 0	5о Е 5 Е	5	57 20	²⁷	49 5
Océanie :											
Nouméa (Nelle Calédonie), mát de pav. du fort	22	16	14	s	164	6	53 E	10	56	28	8
Papeete (Tahiti), ilot Motu- Uta	177	31	30	s	151	54	30 O	10	7	38	12
Taiohaé (Nouka-Hiva), rési-	1										
dence	8	э э	49	5	1 12	24	59 0	9	29	40	1
Amérique :											
Basse-Terre (Guadeloupe),			- ,		e.	,	20	,	- C	- 0	
mat de signaux Cayenne (Guyane), phare.	5	29	10	'	54	42	3 0	3	38	48	12
Désirade (Guadeloupe),											
pointe Est Fort-de-France (Martinique),	16	19	56 1	Y	63	20	580	4	13	24	X
pav. du fort St-Louis.	14	36	7 1	١	63	24	440	4	τ3	39	3-
Marie-Galante (ile, clo-	-	- 0			60	9	0	,	. ,	2_	. 5
Custavia (île St-Barthélemy).			27				$\frac{210}{450}$				
St-Martin (ile), feu du	1''	94	-1.		}		•				
fort Amsterdam	18	0	471	N	(i.)	24	з д ()	4	2 I	38	3
St-Pierre (Martinique), baie Ste-Marthe	14	45	.)]	1	63	31	26 0	4	11	6	11
St-Pierre (ile Massacre)	46	46	571	1	58	29	56 0	3	54	0	3
Terre-de-haut (îles Saintes) tour (altitude 316m).	1						90			- 1	
		_		_		_					NAME OF TAXABLE PARTY.

⁽¹⁾ La population totale de la colonie de Pondichéry est de 150000. (2) Population totale de File.

XL. — MOUVEMENT DE LA POPULATION

DE L'ALGÉRIE ET DE LA TUNISIE

ANNÉES	FRANÇAIS	AUTRES EUROPÉENS	INDIGÊNES	TOTAL
'		1º Algérie		
1833 1836 1841 1845 1851 1856 1861 1872 1876 1881 1886 1891 1896 1901	34-8 5485 466-7 46359 66650 92750 112229 122119 129601 156365 195418 219671 26-672 31813- 358045 398622	\$334 9076 20697 48985 65233 68048 80317 93871 116516 155062 181354 203154 211580 216873 216996	"" "" "" "159626 2496248 2878160 3329812 3624522 3829861 4148170 4542433	7812 14361 37374 5521 131283 160798 192746 217990 240273 3257932 3752037 1107987 7359578 4723088 5158051
		2 Tunisie	•	
1881 1886 1891 1896 1901	3500 10030 16534 24201 34610	18000 25763 32722 65821 86882 94285	1200000 1239175 1339930 1610815 1665630 1835905	1218708 1268438 1382682 1693170 1776713 1964800

D'ALGERIE	
VILLES	
DES	
TOTALE	.90
N DE LA POPULATION TOTALE DES VILLES D'ALGERIE	DE 1872 A 1906.
Y	=
Ĭ	
PROGRESSION	

VILLES	1872	1876	1881	1886	1881	1896	1901	1906
Alger	X00X!	52708	65227	21100	X 1.5.1.2	05156	965/2	
Mustapha	7161	77.72	62821	15503	33/70	30771	51/15	62/651
Saint-Engene	1.6	z. S.	1583	2121	3003	2635	6,11	
Oran	(100)	41364	53500	585/5	73610	80350	XXXXX	600101
Constantine	10861	31334	33/50	36536	103/3	18391		54247
Bone	2/8/2	20378	10687	2/391	26/73	28,28	36993	41336
Tlemeen	1,557	30695	17133	197/2	19693	21622	16183	335.88
Sidi-Bel-Abbes.	(273	X0101	X 0.25.1	16801	92281	25339	25335	360-6
Mascara	1,70	21.	5/53	13607	1,631	2.8.1	19139	19793
Mostaganem	1300	62.601	113/3	113/11	13,763	92671	17350	19606
Blida	2.00	0111	8803	Copx	86901	13036	18031	19197
Philippeville	10301	10053	13397	17693	XXIII	13311	1,8/3	S
Setil	101	9816		1311	6335	5317	ž.	19551
Bougie	20	1185	02000	38. 28.	25.59	9610	x	61901
Miliana	51,5	0111	3000	3536	3680	27.12	1.077	8/30
Guelma	3195	3128	7025	7915	4429	1685	0020	6587
Batna	2383	0216	25/8	2737	5.55	4215	6,21	5279
Orléansville	2331	112/4	0700	2385	2830	0168	1.83	Çi.61;
Wedea	3620	3162	1857	3234	37-6	7685	7/93	4173
C	0 4	600	Sea.	-177	10001	1550	1,83	1703

XLII. — MOUVEMENT DE LA POPULATION DE PARIS

DEPUIS 1750

(D'après les données de la Statistique municipale)

1			A PÉRIO en annuel			000 HABI ombien d	
PÉRIODES	nais- sances	ma- riages	décès	mort- nės	nais- sances	ma- riages	décès
1750-1759 1780-1789 1799-1808 1809-1816 1817-1830 1831-1835 1836-1840 1841-1845 1846-1850 1851-1855 1856-1860 1861-1865 1866-1871 1872-1876 1877-1881	28339 29694 33341 32177 34222 40298 53790 55625 55096 56524 61387 58495	4398, 5158 4057, 5199 7056 7470 8685, 9461 1075 12041 16180 17677 21373 19130 20812 21593	28668 26321 27237 32715 33144 33920 44315 57199 43253 51453 54902	2448 3124 4166 4335 4220 4229 4856	35,1 33,3 35,1 31,0 36,2 34,3 32,9 33,5 30,5 30,5 30,5 30,5 28,7 26,7,7 26,7,3 27,3 25,0	8,0 8,6 6,9 7,8 9,4 9,0 9,5 9,1 9,9 8,9 9,3 9,1 10,1 9,0 9,2	34.5 33,3 36.3 30.5 31.9 34.7 29.2 27.4 31.1 29.8 23.6 25.5 31.1 22.5 24.4 22,6
1892-1896 1897-1901 1902-1906	55-83	22972 25146 26681	1 1	4941 5245 4954	23,3 21,6 19,5	9,3 9,7 9,8	20.8 19.3 17.6

XLIII. SUPERFICIE, POPULATION, DENSITÉ DE LA VILLE DE PARIS

PAR ARRONDISSEMENTS ET PAR QUARTIERS EN 1861 ET 1906 (Données fournies par la Statistique municipale de la ville de Paris)

					POPULATION		DEN	DENSITÉ
Š	ARRONDISSEMENTS et quartiers	Š	SUPERFICIE en hectares	en 1861	de droit en mars 1906	de droit de fait en mars 1906 en mars 1906	Nomb. d'h en 1861	Nomb, d'hab, p. hect. en 1861 en 1906
H	St-Germain-l'Auxerrois Halles Palais-Royal Place-Vendôme	-0187	93,55	10947 (12292 22250 14030	6886 98966 1 1 2 0 5 0 5	6904 28635 12960 12407	117 1032 782 520 471	74 698 456 459
	Gailton. Vivienne. Mail. Bonne-Nouvelle.	w-3€ u	19,20 23,30 27,00 28,00	11765 14639 22757 32448	6719 16237 16286 28499	6860 15950 28039	613 628 843 1159	357 441 591

Temple	21,50	23/25	21326	21123	1090	382
_	116,00	99116	87050	86152	854	743
:	32,00	26747	2411/6	23716	836	741
Arsenal	35,50	16993	9969	19687	353 353 596	400 356
Hôtel-de-Ville	156,50	108520	97282	96490	693	617
Saint-Victor. 17	59,70	27837	27731	39372	466 238	455 367
Val-de-Grâce 19 Sorbonne 20	67,00	3,4875	3 (758	34145 36978	388 824	638 638
Panthéon	249.00	107754	118787	117666	433	473
Monnaie	28,80	86118	18272	179 TO	736	629
NDdes-Champs 23	84,40	3/5/8	(272)	13187	400	2003
St-Cermain-des-Pres., 24	241.00	15020	66161	97055	455	094

PARIS. - SUPERFICIE, POPULATION ET DENSITÉ, PAR ARRONDISSEMENTS ET PAR QUARTIERS

in 1861 pr 1906 (suite)

					POPULATION		DEN	DENSITÉ
ŝ	ARRONDISSEMENTS	Š	SUPERFICIE		do droit	do Cair	Nomb. d'h	Nomb, d'hab, p' hect.
	ot quartiers		en hectares	en 1861	en mars 1906	en mars 1906 en mars 1906	en 1861	en 1906 P. de fail
1	St-Thomas-d'Aquin	25	78,00	26796	27369	26757	344	343
	Invalides	97	107,00	15098	15/08	17138	141	133
	Ecole-Militaire	27	82,00	11860	11201	18591	145	227
	Gros-Caillou	28	136,00	19211	39726	37886	141	276
7	Palais-Bourbon		403,00	72965	102217	97375	181	242
	Champs-Élysées	53	111,60	7170	15602	14370	19	129
	Faubourg-du-Roule	30	75,60	16602	24743	2,1658	220	326
	Madeleine	31	29,00	28253	23823	23212	358	504
	Europe	32	114,80	17780	38935	37539	155	327
8	Élysée		381,00	69814	103103	69266	183	362
	Saint-Georges	33	71,20	33447	38617	37153	470	522
	Chaussée-d'Antin	34	55,30	25110	19980		454	360
	Faubourg-Montmartre.	35	42,05	25000	22763	87922	618	539
		0 0	40 00	00	1.600	2000	610	880

1670 12996 12996 15100 16368 16500 165	1670	15666 1566
15009 15009 15009 157009 157007 157007 15003 150	1 2 1	15860 15813 154697 56379 68395 57906 57906 57906 60399 17673 17673 17673 17673 17673 17673 17673

	PARIS. — SUPERFICIE, POPULATION ET DENSITÉ, PAR ARRONDISSEMENTS ET PAR QUARTIERS EN 1861 et 1906 (fil)	PULAT	10N ET DENS EN 1861 E	EN 1861 ET 1906 (fin.)	n)	ENTS ET PA	R QUARTI	ERS
ž	ARRONDISSEMENTS et quartiers	ž	SUPERFICIE on hectares	en 1861	de droit en mars 1906	de droit de fait en mars1906		Nomb, d'hab, p' hect en 1861 en 1906
	Montparnasse Sante Petit-Montrouge	53 55 55 56	109,00 102,15 105,40 147,45	15408 4525 11293 21368	31141 12318 36670 70133	31671 12141 36062 70262	141 44 107 145	291 119 342 477
14	Observatoire. Saint-Lambert. Necker. Grenelle.	50	239,00 154,00 150,00	12867 20221 16064	42244 55089 47769	41538 53633 47014	113 54 131 107	324 174 348 313
13	Vaugirard, Auteuil Muette Porte-Dauphine.	3 58 8 3	721,00 2(9,00 167,35 1(4,45	6545 12818 377!	20590 171492 33655 35438 28569	34778 37778 37778	26 77 77 76	233 208 208 190

Faingholles	67	111,60	53165	91979	90378	170	597
Batignolles-Monceau	3	445,00	75228	214077	207127	169	465
O and on County not		167.35	2,4738	77308	25499	148	451
Crandes-Carrieres	200	67.87	38876	112142	1,00011	262	741
Courts d'On	7	05,00	30653	7.00.7	92127	323	496
La Chapelle	:2'	108,30	61121	11602	25,480	112	235
Butte-Montmartre.		519,00	106356	263353	258174	205	497
Lo Villotto	1	125.30	30486	52617	52405	243	418
Dent de Flendre	77	170,60	5654	15037	15981	33	6 .
A material and a market a market	7.	1,43,70	91211	20868	20710	83	207
Combat	. 92	126,40	28589	501/10	58661	556	395
Buttes-Chaumont	2	566.00	76445	148601	148081	135	262
Rollavillo	17	82,10	2857/	551/13	54633	348	665
Saint-Fargeall	200	115,60	3683	17895	17723	32	153
Poro-I achaise	79	162,20	23585	52541	53281	145	328
Charonne	8	161,10	14218	92055	43793		272
Menilmontant		521,00	70060	169655	169429	134	325
Totaux	, .	7802,00	1667841	2763393	2722731	214	346

XLIV. — MOUVEMENT DE LA POPULAT

(Statistique munu

	-		N.	AISSANCE	ES	
٧º	ARRONDISSEMENTS	légit	imes	illégi	times	1
_		Masc.	Fém.	Masc.	Fém.	
1	Louvre	326	280	127	102	
2	Bourse	351	342	155	1.48	1
3	Temple	577	601	221	203	l
4	Hôtel-de-Ville	799	661	249	194	
5	Panthéon	696	638	291	269	1
6		461	478	239	210	
7	Palais-Bourbon	585	505	1 23	117	ı
8	Elysée	427	401	140	111	
9	Opéra	536	536	267	230	ı
0	Enclos S'-Laurent	929	909	439	431	l
1	Popincourt	1919	1785	616	614	I
2	[Reuilly	1082	1122	282	275	ı
3	Gobelins	1162	1161	390	375	ı
4	Observatoire	1196	1300	429	422	I
5	Vaugirard	1455	1490	407	348	I
6	Passy	-689	653	173 115	181	I
7	Batignolles-Monceau	1287	1313		412	1
8	27.00.00	3000	1963	618	669	ı
	Butte-Chaumont	1338	1238	460	465	1
20	Ménilmontant	1/19	1359	568	537	
	TOTAUX DE PARIS	19286	18543	6639	6343	
Эé	posés à la Morgue	11	11 .	"	"	I
Do	miciliés hors Paris	1290	1257	1249	1452	1
	Тотацх	20576	10800	7888	7195	Ī

^{(1) (2)} L'élévation du taux de la mortalité pour les 13° et 14° arr pice de la Vicillesse des femmes), et dans le 14°, de l'hospic (3) Ce rapport a été calculé sur 50811 naissances, c'est-à-dir miciliée hors Paris.

(4) Ce rapport a été calculé sur 50 460 décès, cest-a-dire non pices, etc., et qui n'étaient pas domiciliées à Paris et les 80 per-

PARIS EN 1907

a Ville de Paris)

1-	MARIAGES	DIVORCES	DÉCÈS	(pop. di	OOO HAB recens.	de 1906)	N°
	MAF	DIV	<u>a</u>	Naiss.	Mar.	Décès	
7703 70 7355 73 443 83 7 43 77 7 4	68- 744 989 1263 1145 1049 913 1119 1360 1770 2595 1449 1508 1615 1825 1382 2424 2901 1584 1980	53 52 69 70 87 63 71 69 100 124 194 65 72 90 94 65 177 179 90 136	809 895 1,500 1933 2093 1426 1352 1090 1,463 2647 4668 2551 3582 3582 3645 3165 4923 3493 4913 50460 80 5388	14,5 18,0 20,1 17,5 17,5 15,5 15,5 14,7 14,8 19,5 23,4 21,9 25,4 23,5 14,0 18,1 23,0 25,9 25,4 20,4	11,3 12,2 11,5 13,1 9,7 10,8 9,4 11,2 11,4 11,7 11,5 10,5 10,8 10,6 11,7 11,2 10,7 11,2	13,3 14,6 17,4 20,0 17.8 14,7 13,9 10,9 12,3 17,4 20,9 21,3 12,6 15,3 19,1 22,9 21,3 12,6 15,3 19,1 23,8 17,4 18,4 18,4 18,4 18,4 18,4 18,4 18,4 18	1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 111 12 13 14 15 16 17 18 19 20
4	30302	1926	55928	"	"	"	

nts tient à l'existence, dans le 13° arrond., de la Salpètrière (hosnts-Assistés. vis les 4918 naissances provenant d'enfants dont la mère était do-

les 5388 décès de personnes mortes dans les hôpitaux, hosses à la Morgue.

XLV. MOUVEMENT DE LA POPULAT

(Statistique munic

			N	AISSANCE	s
Nο	ARRONDISSEMENTS	légit	imes	illégi	times
		Mase.	Fém.	Masc.	Fém.
11 12 13 14 15 16 17	Temple Hôtel-de-Ville Panthéon Luxembourg. Palais-Bourbon Elysée Opéra. Enclos S'-Laurent. Popincourt. Reuilly Gobelins	321 327,588 823,714 7193,563,913,18,91,1158,1115,1158,1115,1158,1115,1158,1115,1158,1115,1158,1200,1207,1300	287 323 566 768 465 540 369 506 891 1774 1042 1211 1486 703 1173 2019	103 128 207 191 297 223 117 100 457 636 278 381 421 417 454 610	108 148 220 219 251 212 122 122 123 407 621 362 369 391 169
20	Ménilmontant	1465 19458	1238 1395 18565	$\frac{451}{582} = \frac{6489}{6489}$	441 530 6314
) e) o	posés à la Morgue miciliés hors Paris Totaux	1492 20950	1526 20091	1403 7892	$\frac{1272}{7586}$

 <sup>(1)
 (2)</sup> L'élévation du taux de la mortalité pour les 13° et 44°
 (hospice de la Vicillesse des femmes), et dans le 14°, de l'hospic
 (2) Ce rapport a été calculé sur 50826 naissances, c'est-à-dir miciliée hors Paris.

(4) Ce rapport a été calculé sur 18 100 décès, c'est-à-dire non pices, etc., et qui n'étaient pas domiciliées à Paris et les 68 pers

PARIS EN 1908

la Ville de Paris)

iort-	MARIAGES	DIVORCES	DÉCÈS	(pop. du	000 HABI 1 recens. ombien de	de 1906)	Yo.
ues	MAR	DIV	ā	Naiss.	Mar.	Décès	
40 74 141 180 166 108 88 86 142 264 155 269 283 110 130 326 50 1334 381	702 745 1005 1105 1177 947 1005 1431 1842 2710 1435 1495 1691 1957 1404 2490 3085 1633 1980	53 52 69 70 87 65 71 69 100 124 194 69 90 94 177 90 965 177	810 846 1414 1941 2058 1394 1239 1020 1425 2441 4371 3259 3307 3337 3338 2867 4842 3325 4137	13.4 15,1 18,3 20,7 16,2 14,3 13,8 10,3 17,6 21,2 22,7 21,5 13,3 15,9 20,7 23,2 23,4	11,5 12,2 11,7 12,0 10,0 9,8 10,3 10,6 12,0 12,1 11,7 10,3 11,6 10,7 12,0 11,9 11,9	18,8 17,9 24,51 32,0 ² 19,8 12,1 13,8 18,8 22,5	1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19
329	30955	1926	48100	$\frac{28,4}{18,7^3}$	11,7	$\frac{24,4}{17,64}$	20
11	"	"	68	"	//	"	
375	30055	<i>"</i>	5373				
704	30955	1926	53541	"	//	"	

ements tient à l'existence, dans le 13° arrond., de la Salpétrière ants-Assistés. Pris les 5693 naissances provenant d'enfants dont la mère était do-

les 5373 décès de personnes mortes dans les hòpitaux, hososèes à la Morgue.

XLVI. -- MOUVEMENT DE LA POPULATION DE PARIS EN 1909

(Résultats provisoires)

N°	ARRONDISSEMENTS	NAIS- SANCES	DÉCÈS	1 000 II. de cl arrondi	ur BITANTS aque ssement ien de
_				nats- sances	décès
2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 11 12 11 3 11 4 15 16 17 18 19 20 N	Temple. Hôtel-de-Ville. Panthéon Luxembourg Palais-Bourbon Elysée Opéra Enclos S'-Laurent. Popincourt. Reuilly Gobelins. Observatoire Vaugirard. Passy. Batignolle-Monceau		illég	itimes	12 15 16 19 19 15 12 9 12 16 19 17 20 13 14 18 22 24 17, ⁸ 3686 1194 3026
	ivorces				3124

⁽¹⁾ Foir les notes page précédente.

HEURE LÉGALE EN FRANCE.

L'heure légale en France et en Algérie est l'heure temps moyen de Paris. (Loi du 15 mars 1891.) (1).

Un décret, publié dans le Journal officiel tunisien du 25 avril 1891, introduit l'heure de Paris comme heure légale dans la Régence de Tunis.

Dans les autres colonies et protectorats français ou a conservé l'heure locale.

La substitution, en chaque point de la France, de l'heure de l'Observatoire de Paris à l'heure locale, est déjà entrée dans les habitudes du public, puisque l'heure de Paris, adoptée depuis lougtemps par les Compaguies de chemins de fer, est celle que marquent les cadrans des horloges extérieures (2) de toutes les gares.

Correction à appliquer à l'heure moyenne locale d'un lieu pour obtenir l'heure de Paris.

Cette correction n'est autre chose que la valeur de la longitude du lieu, rapportée au méridien de Paris et exprimée en temps (minutes, secondes) au lieu d'être exprimée en angle (degré, minutes de degré, etc.), comme sur les Cartes géographiques.

La correction est soustractive pour les lieux

⁽¹⁾ D'après un projet de loi adopté par la Chambre des députés et soumis à l'approbation du Sénat, l'heure légale en France deviendrait l'heure de l'Observatoire de Paris, diminuée de 9° 21'. Cette nouvelle heure légale serait, pratiquement, l'heure da méridien de Greenwich.

⁽²⁾ Les cadrans de l'intérieur des gares, pour des motifs d'ordre purement administratif, sont en retard de quelques minutes sur l'heure de Paris.

situés à l'est de Paris, et additive pour tous ceux situés à l'ouest.

Les Tableaux XXI, p. 391, et XXXVIII, p. 464, renfermant la longitude en temps des chefs-lieux de département et d'arrondissement, donnent directement pour ces villes les éléments de la correction.

Ainsi, la longitude de Nancy est 15^m 24^s E; or doit donc retrancher 15^m 24^s d'une horloge réglée sur le temps moyen de Nancy pour avoir l'heure de Paris: donc 4^h 21^m 44^s, temps moyen de Nancy, cor respond à 4^h 6^m 20^s, temps moyen de Paris.

Pour Rennes, il faudra ajouter la longitude Oues 16^m 3° à l'heure moyenne locale pour avoir l'heur légale : donc 4^h 51^m 22°, temps moyen de Rennes correspond à 5^h 7^m 25°, temps moyen de Paris.

Si l'on connaît sculement la longitude en angl (soit qu'on l'ait relevée sur une Carte (¹), soi qu'on l'ait puisée dans une liste de positions géo graphiques), on transformera les angles en temps pour avoir la correction à appliquer à l'heur moyenne locale pour avoir l'heure de Paris (²)

(2) Pour effectuer cette transformation, on remarquera qt 1° d'arc équivaut à 4^m de temps, 1' d'arc à 4' et 1" d'arc à 6',06

⁽¹ Sur les Cartes géographiques françaises, les longitudes soi comptées à partir du méridien de Paris et generalement expruées en degrés sexagésimaux; sur les Cartes de l'État Major a faços ou il y a deux graduations, c'est la graduation exterieux qui est sexagésimale: c'est donc sur cette graduation qu'on lir la longitude pour appliquer la règle exposée ici. La graduation nérieure est centésimale, c'est-à-ditre exprimée en grada centièmes de quadrant) et en minutes centésimales (centième de grade). Il n'y a pas de confusion possible lorsqu'on est pre venu, parce quelles grades sont désignés par (G') et les minuters un accent grave ('), tandis que les degres sexagésimat sont désignés par un petit zère (°) et les minutes sexagésimat par un accent aigu (').

HEURE LÉGALE A L'ÉTRANGER.

On trouvera ci-après quelques indications sur les heures adoptées par divers pays, soit dans la vie civile en général, soit dans les chemins de fer et les lignes télégraphiques.

Un certain nombre d'États ont adhéré au système des fuseaux horaires, en prenant pour origine le méridien de Greenwich, situé à 9^m 21ⁿ à l'Ouest de Paris, et en le faisant passer par le milieu du premier fuseau, qui s'étend, par suite, à 7°30′ (ou 30 minutes, en temps) de longitude, des deux côtés de ce méridien.

Tous les lieux, situés dans ce fuseau, marquent, au même instant, l'heure temps moyen de Greenwich, ou heure de l'Europe occidentale; elle retarde de 9^m21^s sur l'heure légale de la France.

Les points situés dans le fuseau suivant, en allant vers l'Est, marquent l'heure de l'Europe centrale qui avance exactement de 1th sur l'heure de Greenwich, ou de 50^m39^s sur l'heure légale de la France.

Dans le fuseau snivant, on marque l'heure de l'Europe orientale, qui avance de 2^h sur l'heure de Greenwich, et de 1^h50^m39^s sur l'heure de Paris. Et ainsi de suite jusqu'au 12° fuseau, dans lequel l'heure avance de 12^h sur Greenwich. Vers l'Ouest, au contraire, l'heure marquée dans chacun des fuseaux successifs retarde de 1^h, 2^h, 3^h, ..., 12^h sur l'heure de Greenwich.

	-
PAYS DONT L'HEURE EST RÉGLÉE sur le meridien de Greenwich	de l'heur de Greenwi
Allemagne (Empire d')	+ 2 (+ 1 + 1 (+ 8 + 12 (
Angleterre, Ecosse	0
Afrique.	
Colonie du Cap. Natal, Rhodesia Rivière Orange, Transvaal Afrique orientale, Uganda lle Maurice, Seychelles	+ 2 + 2.30
Amérique du Nord.	
Colombie britannique Atberta, Assiniboia, Athabasca, Saskatchewan Keewatin, Manitoba. Nouveau-Brunswick. Nouvelle-Ecosse, ile du Prince-Edouard Ontario, Québec. Yukon	- 7 (- 6 (- 5 (- 4 (
Archipel des Chagos. Birmanie. Bornéo britannique, Labouan. Ceylan. États Malais confedérés. Hong-Kong. Inde. Straits Settlements (detroits).	+ 6.30 + 8 + 5.30(+ 7 + 8 + 5.30(

⁽¹⁾ Henre de l'Europe centrale. — | 2) Henre proposée. — (3) l cifie standard Time. — (4) Mountain standard Time. — (5) Central st dard Time. — (6) Eastern standard Time. — (5) Intercolonial standard Time. — (5) Indian standard Time.

The second secon	
PAYS DONT L'HEURE EST RÉGLÉE sur le méridien de Greenwich (snite)	de l'heure de Greenwich
Australie méridionale	+ 8 +10 +10
Gibraltar Malte. Autriche-Hongrie (*). Belgique (*). Congo belge. Bosnie-Herzégovine. Bulgarie. Chili (*) Chine (côtes de l'est de la) Danemark. Égypte. Espagne (*).	$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
Caroline du nord, Caroline du sud. Connecticut, Delaware, Géorgie, Maine, Maryland, Massachusetts, New- Hampshire, New-Jersey, New-York, Pensylvanie, Rhode-Island, Vermont. Virginie, Virginie occidentale Alabama, Arkansas, Floride, Illinois, Indiana, Iowa, Kansas, Kentucky, Louisiane, Michigan, Minnesota, Mississipi, Missouri, Nebraska, Ohio. Tennessee, Territoire indien, Texas, Wisconsin	
(1) Heure de l'Europe occidentale. — (2) Heure de l'ale. — (3) Heure de l'Europe orientale. — (4) Eas	l'Europe cen- tern standard

⁽¹⁾ Heure de l'Europe occidentale. — (2) Heure de l'Europe centrale. — (3) Heure adoptée officiellement par les bouanes maritimes situées dans le fuseau de la côte, les telégraphes et les chemins de fer. Le système des fuseaux horaires a été inauzure, à Chang-Haï, le (2) Janvier 1903. — (3) Central standard Time. — (7) En usace dans les chemins de fer. — (3) L'heure est comptée de oh à 2/h à partir de minuit. — (3) Depuis le 1° Janvier 1900. — (4) Le changement de l'heure es fait, le plus généralement, non suivant les meridiens délimitants les fuseaux horaires, mais bien suivant les frontières des Etais. Dans les chemins de fer, le changement se fait même parfois dans de grandes villes voisines des l'imites des Etaits des Parales des l'intes des l'intes des faits de l'estait des l'estaits des l'estaits des l'intes des l'intes des l'intes des l'estaits des Etaits.

PAYS DONT L'HEURE EST RÉGLÉE sur le méridien de Greenwich (suite).	CORRECTION de l'heurc de Greenwich
Arizona, Colorado, Dakota du nord, Dakota du sud, Idaho, Montana, Nouveau-Mexique, Utah, Wyoming. Californie, Nevada, Oregon, Washington. Alaska. Sitka. Porto Rico. Iles Havaï. Iles Samoa. Iles Philippines. Iles Guam. Honduras. Italie (11). Japon, Corée. Formose, Pescadores. Luxembourg (Grand-Duché de). Monténégro Norvège. Panama (zone du canal). Pérou (12). Roumanie. Serbie. Suède. Suède. Suisse. Turquie (13).	h m - 7 (1) - 8 (2) - 9 (3) - 4 - 10.30 (4) - 11.30 (5) + 8 (6)

 ⁽¹⁾ Mountain standard Time, — (3) Pacific standard Time, —
 (3) Alaska standard Time, — (4) Havaïan standard Time, —
 (5) Samoan standard Time, — (8) Philippines standard Time, —
 (7) Guam standard Time, — (8) Henre généralement adoptée, mais non officielle, — (9) Henre de Europa centrale — (10) Henre de Jenropa
¹⁷⁾ Guam standard Time. — (*) Heure généralement adoptée, maison officielle. — (*) Heure de l'Europe centrale. — (*) Heure de l'Europe crientale. — (*) Heure de l'Europe orientale. — (*) Depuis le 15 juillet 1968. — (*) L'eure de l'Europe orientale (Greenwich + 2b) est employée dans les relations extérieures. Les habitants font usage de l'heure turque, basée sur le coucher du so-feil, le lever du soleil ayant lieu théoriquement 12b après. Les chemins de fer indiquent généralement, à la fois l'heure de l'Europe orientale et l'heure turque. Les services télé graphiques emploient l'heure de Sainte-Sophie, en avance de 15 46°35 sur Paris, pour l'extérieur et l'heure turque à l'intérieur du pays.

PAYS DONT L'HEURE N'EST PAS RÉGLÉE SUR LE MÉRIDIEN DE GREENWICH.

Les heures indiquées dans ce Tableau sont celles principalem ent en usage dans les chemins de fer, les télégraphes, ainsi que, généralement, dans les services civils; mais cependant dans la population on ait encore souvent usage du temps local.

PAYS	MÉRIDIEN base	CORRECTION de l'heure de Parls.
République Argentine (†)	Cordoba	- 4.26 m
Empire Britannique (2). Irlande	Dublin Aden Nassau Bridgetown Hamilton Port Stanley Suva Demerara Belize S'-Jean Port of Spain	$\begin{array}{c} -0.35 \\ +2.51 \\ -5.19 \\ -4.8 \\ -4.29 \\ -4.1 \\ +11.44 \\ -4.2 \\ -6.2 \\ -3.40 \\ -4.15 \end{array}$
Bolivie Colombie Costa-Rica Cuba Républicaine Dominicaine. Equateur	La Paz Bogota San José La Havane S¹-Domingue Quito	$ \begin{array}{r} + 4.42 \\ - 5.6 \\ - 5.46 \\ - 5.39 \\ - 4.49 \\ - 5.24 \end{array} $

A Buenos-Ayres, on emploie l'heure de Greenwich — 5h. —
 Voir aussi le Tableau précédent.

PAYS DONT L'HEURE N'EST PAS RÉGLÉE SUR LE MÉRIDIEN DE GREENWICH (suite).

PAYS	MÉRIDIEN base	CORRECTIO de l'heuro de Paris
France, Algérie, Tunisie Congo Indo-Chiue Madagascar Nouvelle-Calédonie. Sénégal. Grèce. Mexique (²). Nicaragua Pays-Bas (³). Portugal Angola Mozambique (³). Inde Kussie d'Europe (⁴). Salvador Siam Uruguay Venezuela.	Paris Brazzaville Phuclien 45° Est Nouméa Saint-Louis Athènes Mexico Managua Aunsterdam Lisbonn e Loanda Madras Poulkovo San Salvador Bangkok Montevideo Caracas	b m 0 + 0.52 + 6.57 + 3.0 + 10.57 + 1.15 - 6.46 - 5.55 + 0.10 - 0.46 + 0.44 + 5.12 + 1.52 - 6.6 6.33 - 3.54 - 4.37

⁽⁴⁾ Dans les autres colouies ou protectorats, on fait usage de l'heu locale. — (2) Les villes des provinces emploient géuéralement l'heu locale. — (3) Heure de l'Afrique du Sud ou Greenwich +2b.
(4) Dans les stations de chemins de fer, on indique à la fe l'heure de Poulkovo et l'heure locale; cete dernière est en usa dans la vie publique. — (5) Depuis le 1" mai 1909.

TABLES DE MORTALITÉ.

Les Tables publiées ci-après sont présentées sous la forme usuelle de Tables de survie, donnant d'âge en âge le nombre de survivants d'un groupe observé.

La loi de mortalité à laquelle chacune de ces Tables correspond se dégage facilement au moyen des formules que donne le Calcul des probabilités.

Si l'on représente par V_x le nombre de vivants indiqué par la Table pour l'âge x, la probabilité qu'un individu de cet âge atteindra l'âge x+n sera représentée par le rapport

$$\frac{V_{x+n}}{V_x}$$
.

L'expression 1 — $\frac{V_{x+n}}{V_x}$ représentera alors la probabilité qu'un individu de l'âge x n'atteindra pas l'âge x+n.

On voit par là qu'il sera aisé d'obteuir la valeur, à un certain moment, de payements a faire, soit en

cas de vie, soit en cas de mort.

Ces Tables correspondant à des lois de mortalité très différentes, on devra donner la préférence à l'une ou à l'autre, suivant le but que l'on se propose d'atteindre. C'est afin de faciliter un tel choix que nous donnerons les indications sommaires qui suivent:

Table de mortalité de la population de la France d'après les résultats du recensement du 24 mars 1901 combinés avec les relevés de l'Etat civil de 1898 à 1903.—Publiée en 1906, elle donne la survivance de la population française d'après les documents les plus récents.

Les documents relatifs à la mortalité ont été communiqués par la Société des Actuaires français, par l'intermédiaire de son Président, M. Guieysse. Table CR de la Caisse nationale des retraites.

— Résultat des faits observés parmi les rentiers entrés en jouissance de leur pension et les déposants à capital réservé.

Table AF (assurés français). — Construites

Table RF (rentiers français). —

récemment par un groupe des principales compagnies françaises, elles sont assimilables aux Tables anglaises, américaines et allemandes pour l'exactitude qu'elles comportent. Ce sont aussi des Tables d'expérience résultant d'observations portant sur la clientèle même des Compagnies d'assurances.

Table H^m des vingt Compagnies anglaises.

— Dressée en 1862-63 par l'Institut des Actuaires de Londres, d'après les observations faites dans les vingt principales Compagnies d'assurances sur la vie. Établie avec un grand soin, cette Table donne la mortalité des assurés observés (hommes seulement), c'est-à-dire d'un groupe assez homogène.

Table des vingt-trois Compagnies allemandes.

Etablie d'après les observations faites jusqu'au 31 décembre 1875, sur le nombre important de 546084 contrats d'assurances placés dans des conditions identiques au point de vue de la sélection; est, comme la précédente, une Table d'expérience s'appliquant à un groupe homogène.

Table d'expérience américaine (1868). — Parmi celles publiées en Amérique, nous ne citerons que cette Table d'expérience, dite aussi Table de Hoomans. C'est la plus répandue; elle sert de base aux tarifs de la plupart des Compagnies d'assurances sur la vie, en Amérique.

Table de mortalité des pensionnaires civils de l'État. — Construite par MM. Charlon et Achard sur les faits observés jusqu'au 31 décembre 1877.

Table de Deparcieux. — Construite au XVIII° siècle, elle ne représente plus la loi de la mortalité, mais offre encore un intérêt historique.

TABLES DE MORTALITÉ

de la population de la France, d'après les résultats du recensement du 24 mars 1901.

Survivants sur 100 000 nés vivants.

	SEXE		POPULA-		SE	XE	POPULA-
AGES	masculin	féminia	totale	AGES	masculin	féminin	totale
	\mathbf{p}^m	P^f	\mathbf{P}^{mf}		\mathbb{P}^m	$\mathbf{p}_{\cdot}f$	P^{mf}
Jours				Ans			
0	100 000	100 000		14	75 062	77 561 77 248	76 288
5	97 996	98 329	98 113 97 253	15 16	$\frac{74818}{74537}$	77 248	76 012 75 700
15	96 9 5 2 96 9 5 8	97 568 96 869	97 253 96 454	17	74311	76 903 76 527	75 350
Mois	90 050	90 009	99 194	18	73 837	6 124	-4061
1	94 292	95 449	94 858	19	-3416	- 5 696	74000
3	92 400	93 911	93 140	20	72 948	-5 246	74 076
	90 744 89 515	92 539		21	72 438	7 774	73 585
4 5		91 541	90 508	55	71.894	73 280	73 068
6	88 445 8- 532	90 642 80 841	89 522 88 663	23	7r 333	$\frac{73}{73} \frac{780}{261}$	72 534
7	86 714	89 113	8-888	25	70 775 70 230	72 732	71 995 71 458
8	85 661	88 443	8-1-6	26	69 702	72 197	70 927
9	85 283	87 836	86 533	27	69 190	71 661	70 403
10	84 679	87 290	85 960	28	68 683	21 159	69883
11	84 143	86 801	85 445	29	68 172	70 599	69 362
Ans 1	83 6-4	86 351	84 986	30	67 121	70 068 60 536	68 837 68 305
9	80 830	83 61-	82 200	32	66 575	60 003	67 764
3	79 310		80 701	33	66 012	68 465	67 214
2 3 4 5 6 7	78 365	81 200	79 753	34	65 434	67.923	66 653
5	77 692	80 196	79 065	35	64.839	67 377	66 082
0	77 199		78 557	36 37	64 228	66 825	65 499
8	76 808 76 478	79 333	78 152 77 811	38	63 601	65 269	64 907 64 306
9	-0 10.3	78 892		39	62 306	65 14	63 697
10	±5 944	78 616		40	61641	64 583	63 082
11	1 70 711	1 - 8.358	77 010	41	60 960	64 015	62 457
12	-5 10-	78 105	76 776	42	60 261	63 441	61 819
13	75 283	1 77 811	76 539	43	59 541	62.859	61 167

TABLES DE MORTALITÉ de la population de la France (suite).

Survivants sur 100 000 nés vivants.

	SE	XE	POPULA- TION		SE	XE	POPULA
AGES	masculin	féminin	totale	AGES	masculin	féminin	totale
	\mathbf{p}^{m}	\mathbf{p}^{f}	\mathbf{p}^{mf}	1	P ^m	pf	p^{mf}
					1	1.0	P
Ans				Ans			
43	59541	62 850	61 167	75	1.28.5	23 454	20 579
44	58 799	62 266	60 498	76	17 815 15 879	21 237	18 521
45	58 633	61 661	59811	77	13 679	19 036	16 321
46	57 242	61 043	59 105	78	13 984	16 878	16474
47	56 424	60 409	583	79	10403	10 070	14481
48	55 580	59 757		80	8 774	14787	12 562
49	54 711	59 684	5-7 62-7 56 854	81		12 789	10 750
50	53 818	58 385	56 054	82	7 302 6 005	10913	9 079 7 573
51	52 903	57 65g	56 o57 55 234	83	7 8	9 194	7 5 7 3
52	51 665	56 904	54 386	84	1871 3885	$\frac{7638}{6253}$	6 231 5 04c
53	51 005	56 119	53 511	85	3 037	6253 5037	
54	50 020	55 302	52 609	86	3 037 2 337		1020
55	49 004	54 452		87	3 1		3 152
56		53 563	51 675 50 702	88	1 778		2 448
57		52 629	49 682	89		2 451	1 884
58	46.817 45.689	51 640	48 606	90	993	1 895	1 435
59		505-3		90	728	1 (52	1 083
60	44473 43 199	49 11	47,468 46,264	95	526	1 103	8og
61	41.867	名35-1	10.301	93	375 263	830	598
62		10 207 16 960	第99 年			619	438
63	40.479 30.036		43 659	94	181	457 334	317
64	37 5 12		12 261	95	122	334	227
65	37 5 72 35 998	第187	jo 802	96	80	242	160
66	34.403	12 694 12 130 1	39 282	97	51 32	173	111
67			37,702	98		123	76
68	32 754 31 049		36 659	99	19	86	52
69			34346 32558	100	11	59	35
70	29 287			101	6	40	22
71	27 463 25 580	34 053	30 696	102	3	26	18
		32 061	28 763	103	1	16	8
72 73		29 9 9	26 768	104	0,2	3	4
74	21 722	27.850	24 727	105	0,0		1
14	19774	25 665	33 003 [[106		0	0

TABLE C. R. de la Caisse nationale des retraites

1-----1

AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS
3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 22 24 25 26 27 28 29 33 34 35 36 36 37 37 37 37 37 37 37 37 37 37 37 37 37	100 000 99 285 98 708 98 244 97 861 97 294 97 294 97 249 96 205 96 205 96 176 95 736 95 736 95 736 97 2423 91 724 91 011 90 598 88 260 88 288 85 777 84 551 83 319 82 701 82 701 83 734 84 551 85 765 86 538 87 623 87 623 87 623 87 623 88 57 77 88 598 88 7 623 87 623 88 7 7 7 8 7 8 7 8 7 8 7 8 7 8 7 8 7 8	37 38 39 40 41 42 43 44 45 46 47 48 49 51 52 53 54 55 66 61 62 63 64 66 67 68 69 70	81 454 80 817 80 165 79 495 78 807 78 102 76 646 75 894 75 120 71 316 73 472 72 2579 70 618 69 546 67 233 65 999 64 717 69 366 67 233 65 999 64 717 59 052 57 552 58 56 56 68 417 69 577 69 69 577 69 69 777 69 777 60 777 60 777 60 777 60 777 60 777 60 777	71 72 73 74 75 76 77 78 80 81 82 83 84 85 86 87 88 89 90 91 92 93 94 95 96 97 98 99 100 101 102 103	38 096 35 718 33 282 30 799 28 288 25 769 23 265 20 802 18 409 16 109 13 927 11 883 9 995 6 73- 5 388 1 2 470 1838 1 3 47 972 691 482 330 220 142 88 51 61 61 61 61 61 61 61 61 61 6

TABLE A.F.
des Compagnies françaises

-							
AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS
0 1 2 3 4	1 000 000 963 985 937 488 917 939 903 486	27 28 29 30 31	786 713,1 781 578,4 776 368,2 771 074,6 765 689,5	56 57	584593,5 572246,3 559322,1 545796,8 531649,4	83	91046,0 76093,8 62587,8 50588,8 40117,1
5 6 7 8 9	892765 884754 878676 873932 870056	32 33 34 35 36	754606,0 748887,2 743035,6	$\frac{60}{61}$	516861,2 501417,0 485306,6 468525,2 451074,5	86 87 88 89 90	31159,; 23657,; 17522, 12631,; 8841,
10 11 12 13 14	866 684 863 520 860 371 857 043 853 426	37 38 39 40 41	l 2180/1.5l	65 66	432964,3 414213,5 394851,3 374918,2 354467,7	91 92 93 94 95	5 991,1 3 920, 1 2 467,1 1 489,1 859,
15 16 17 18 19	849446 845 069 840 298 835 173 829 762	42 43 44 45 46	697209,8 689777,0 682066,8 674058,2 665728,9	70 71 72	333567,3 312298,8 290759,4 269061,5 247332,5	96 97 98 99 100	471, 244, 119, 54, 23,
20 21 22 23 24	824 159 818471 812809 807271 801 926	47 48 49 50 51	657 055, 9 648 014, 8 638 580, 6 628 727, 4 618 429, 0	75 76 77	225713,7 204358,5 183429,6 163096,4 143529,5	102 103 104	9, 3, 1, 0,
25 26 27	796 786 791 780,2 786 713,1	52 53 54	607658,5 596388,8 584593,5	80	124896,2 107354,4 91046,9	106	ο,

TABLE R.F.
des Compagnies françaises

AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS
0 1 2 3 4	1 000 000 963 985 937 488 917 939 903 486	27 28 29 30 31	786827,1 781810,9 776763,6 771680,7 766555,8	55 56 57	582 465,2	81 82 83 84 85	145552,6 125890,7 107374,3 90184,8 74447,3
5 6 7 8 9	892 765 884 754 878 676 873 932 870 056	32 33 34 35 36	756 155,8 750 866,4 745 507,5	60 61 62	546604,1 533426,9 519587,6	86 87 88 89 90	47947,2 37231,9 28204,0
10 11 12 13 14	863 520 860 371 857 043	37 38 39 40 41	728921,7 723190,0 717337.7	65 66 67	473850,8 457138,9 439680,0	94	10295,8 6872,9 4408,4
15 16 17 18	845 o 6 9 840 2 9 8 835 1 7 3	42 43 44 45 46	698 924.5 692 451.7 685 783,8	7172	382918.6 362630.3 $341.741.3$	97 98 99	878,1 459,4 225,4
20	818471 812809 807271		3 664417,	$ \begin{bmatrix} 2 & 73 \\ 3 & 76 \\ 5 & 7 \end{bmatrix} $	$\begin{bmatrix} 276324,5\\ 253984,3\\ 231617,8 \end{bmatrix}$	10: 10:	16,9 6,0 1,9
222	6 791817,	3 5	631 921, 622 912, 613 493,	6 8	0 166 161,0	10	

TABLE H^m

Des vingt Compagnies anglaises

AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS
10	100 000	32	88 465	54	67 852	76	23 164
11	99 510	33	87 748	55	66 513	77	20 700
12	99 113	34	87 021	56	65 114	78	18 326
13	98 784	35	86 281	57	63 652	79	16 068
14	98 496	36	85 524	58	62 125	80	13 930
15	98 224	37	84 745	59	60 533	81	11 915
16	97 942	38	83 943	60	58 866	82	10 032
17	97 624	39	83 122	61	57 119	83	8 313
18	97 245	40	82 284	62	55 289	84	6 768
19	96 779	41	81 436	63	53 374	85	5 422
20	96 223	42	80 582	64	51 373	86	4 284
21	95 614	43	79 717	65	49 297	87	3 343
22	91 971	44	78 830	66	47 156	88	2 570
23	94 321	45	77 919	67	44 960	89	1 955
24	93 683	46	76 969	68	42 717	90	1 460
25	93 061	47	75 973	69	40 443	91	1 052
26	92 444	48	74 932	70	38 124	92	723,
27	91 826	49	73 850	71	35 753	93	469
28	91 192	50	72 726	72	33 320	94	274
20	90 538	51	71 566	73	30 823	95	135
30	89 865	52	70 373	74	28 269	96	49.
31	89 171	53	. 69 138	75	25 691	97	9
32	88 465	54	67 852	76	23 164	98	0

TABLE DE MORTALITÉ

Des vingt-trois Compagnies allemandes

Table de survie générale, revisée par le D. ZILLMER (Hommes et femmes ayant satisfait à l'examen médical complet)

02 787 01 878	25		_			
00 9 12 00 000 99 081	35	87 424	53	67 741	71	31 249
	36	86 551	54	66 251	72	28 794
	37	85 662	55	64 695	73	26 358
	38	84 756	56	63 074	74	23 952
	39	83 828	57	61 383	75	21 592
98 173	40	82 878	58	59 624	76	19 293
97 286	41	81 903	59	57 792	77	17 083
96 425	42	80 897	60	55 892	78	14 980
95 590	43	79 862	61	53 916	79	12 998
94 774	44	78 799	62	51 878	80	11 150
93 970	45	77 707	63	49 781	81	9 420
93 173	46	76 590	64	47 632	82	7 821
92 378	47	75 450	65	45 435	83	6 378
91 578	48	74 281	66	43 189	84	5 114
90 770	49	73 077	67	40 887	85	4 034
89 952	50	71 831	68	38 532	86	3 138
89 121	51	70 528	69	36 133	87	2 423
88 280	52	69 166	70	33 701	88	1 857
87 424	53	67 741	71	31 219	89	1 415
	98 173 97 286 96 425 95 590 94 774 93 970 93 173 92 378 91 578 90 770 89 952 89 121 88 280	98 173 40 97 286 41 96 425 42 95 590 43 97 774 44 93 970 45 93 173 46 92 378 48 90 770 49 89 952 50 89 952 50 89 952 50 88 980 52	98 173 40 82 878 97 286 41 81 903 96 425 42 80 897 95 599 43 79 862 94 774 44 78 799 93 979 45 77 797 93 173 46 76 399 92 378 47 75 450 91 578 48 74 281 90 770 49 73 077 89 952 50 71 831 89 121 51 70 528 88 280 52 69 166	98 173 40 82 878 58 97 286 41 81 903 59 96 425 42 80 897 60 95 599 43 79 862 61 94 774 44 78 799 62 93 970 45 77 707 63 93 173 46 76 390 65 92 378 47 75 450 65 91 578 48 74 281 66 90 770 49 73 077 67 89 952 50 71 831 68 89 121 51 70 528 69 88 280 52 69 166 70	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$

TABLE DE MORTALITÉ

Expérience américaine

(1868).

l							
AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS
10	100 000	32	84 000	54	65 706	76	23 761
11	99 251	33	83 277	55	64 563	77	21 330
12	98 505	34	82 551	56	63 364	78	18 961
13	98 762	35	81 822	57	62 104	79	16 670
14	97 022	36	81 090	58	60 779	80	14 474
15	96 285	37	80 353	59	59 385	81	12 383
16	95 550	38	79 611	60	57 917	82	10 419
17	94 818	39	78 862	61	56 371	83	8 603
18	94 089	40	78 106	62	54 743	84	6 955
19	93 362	41	77 341	63	53 030	85	5 485
20	92 637	42	76 567	64	51 230	86	4 193
21	91 914	43	75 782	65	49 341	87	3 079
22	91 192	44	74 985	66	47 361	88	2 146
23	90 471	45	74 173	67	45 291	89	1 402
24	89 751	46	73 345	68	43 133	90	847
25	89 032	47	72 497	69	40 890	91	462
26	88 314	48	71 627	70	38 569	92	216
27	87 596	49	70 731	71	36 17 8	93	79
28	86 878	50	69 804	72	33 730	94	21
29	86 160	51	68 842	73	31 243	95	3
30 31	85 471 84 721	52 53	67 841 66 797	74 75	28 738 26 237		

TABLE DE MORTALITÉ des pensionnaires civils de l'État

AGES	GES VIVANTS		AGES	VIVANTS.		
	hommes	veuves		hommes	veuves	
40 41 42 43 44 45 46 47 48 49 50 51 52 53 54 55 66 67 66 67 66 67 67 67 71 72	10000 9667 9312 8948 8639 8156 7682 7009 6-84 6586 5618 5451 5292 5134 4985 4835 4681 4517 4194 4024 3855 3675 3496 3100 2911 2714	10000 9886 9752 9634 9518 9393 9262 9143 9036 8899 8747 8666 8479 8364 8221 7958 7958 7651 7610 7610 7683 6677 6505 6688 5861 5621 5621 5621 5636 5109 4837	72 73 74 75 76 77 78 80 81 82 83 84 85 86 87 88 90 91 92 93 94 95 96 97 98 99 100 101 102 103	2714 2510 2303 2092 1897 1720 1541 1363 1045 893,5 757,7 632,3 261,5 203,6 157,0 117,9 85,5 62,8 38,9 29,7 20,7 11,0	4837 4538 4238 3614 3332 3666 2789 2486 2204 1937 1682 1462 1247 1039 848,3 688,8 542,9 313,5 226,2 175,9 100,1 48,6 40,3 32,2 40,3 32,2 40,7 70,0 61,1 40,3 61,1	

TABLE DE MORTALITÉ
De Deparcieux

AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS	AGES	VIVANTS
3	1000	26	766	49	590	72	271
4	970	27	758	50	581	73	251
5	948	28	750	51	571	74	231
6	930	29	742	52	560	75	211
7	915	30	734	53	549	76	192
8 9 10 11 12	902 890 880 872 866	31 32 33 34 35	726 718 710 702 694	54 55 56 57 58	538 526 514 502 489	77 78 79 80 81	173 154 136 118
13	860	36	686	59	476	82	85
14	854	37	678	60	463	83	71
15	848	38	671	61	450	84	59
16	842	39	664	62	437	85	48
17	835	40	657	63	423	86	38
18 19 20 21 22	828 821 814 806 798	41 42 43 44 45	650 643 636 629 622	64 65 66 67 68	409 395 380 364 347	87 88 89 90 91	29 22 16 11
23	790	46	615	69	329	92	4 2 1 0
24	782	47	607	70	310	93	
25	774	48	599	71	291	94	
26	766	49	590	72	271	95	

MONNAIES.

monnates trançaises	504
Tableau des monnaies françaises	500
Tableaux de la fabrication des monnaies en	
France	510
Tableau des monnaies des colonies et protec-	
torats français	514
l'ableau des monnaies étrangères en circula-	
tion	517
Note sur la fabrication de l'orfèvrerie et de la	
bijouterie. Poinçons de garantie	547
Table de conversion des anciens titres .	550

MONNAIES FRANÇAISES.

Les monnaies françaises sont assujetties, sous le rapport de leurs divisions, au système métrique décimal des poids et mesures.

D'après la loi du 18 germinal an III (7 avril 1795), constitutive du système métrique des poids et mesures, l'unité monétaire a pris le nom de franc.

La loi du 28 thermidor an III sur les monnaies porte: que l'unité monétaire conserve le nom de franc; que le titre de la monnaie d'argent sera de 9 parties de ce métal pur et d'une partie d'alliage; que la pièce de 1 franc sera à la taille de 5 grammes, celle de 2 francs à la taille de 10 grammes, celle de 5 francs à la taille de 25 grammes.

Huit ans plus tard, la loi du 7 germinal an XI (28 mars 1803) répète que 5 grammes d'argent, au titre de 9 dixièmes de fin, constituent l'unité monétaire sous le nom de franc, et ordonne de frapper des pièces d'or de 20 francs à la taille de 155 au kilogramme. Le poids d'une pièce d'or de 20 francs est donc de 1000 grammes divisés par 155, ou de 687,45161. On admettait alors que les valeurs de l'or et de l'argent étaient dans le rapport de 15,5 à 1.

Les monnaies dont nous venons de parler et celles

qui ont été frappées depuis sont : En or : Les pièces de 100^{fr}, 50^{fr}, 40^{fr}, 20^{fr}, 10^{fr}, 5^{fr},

En ARGENT: Les pièces de 5^{fr}, 2^{fr}, 1^{fr},50, 1^{fr}, 0^{fr},75, 0^{fr}, 50, 0^{fr}, 25, 0^{fr}, 20.

En NICKEL: La pièce de 25°,

En Bronze: Les pièces de 10°, 5°, 2°, 1°.

La loi du 25 mai 1864 ordonne la fabrication des pièces de o^{fr}, 50 et o^{fr}, 20 au titre de 835 millièmes et la loi du 1/4 juillet 1866 fixe au même titre les pièces de 1^{fr} et 2^{fr}.

Les anciennes pièces de monnaie de 25°, 75° et 1^{tr}, 50, qui ne sont pas décimales, ont été retirées successivement de la circulation. La pièce de 40^{tr}, qui n'est pas non plus décimale, ne se fabrique nlus, et la pièce de 3° n'a pas été fabriquée.

Enfin la loi de finance du 31 mars 1903 a autorisé l'émission d'une somme de 10 millions de francs en pièces de 25 centimes en nickel pur.

Bien que cette pièce ne rentre pas, comme celle de 20 centimes émise depuis 1848, dans le système décimal, le motif qui a déterminé le législatenr à revenir au système de la loi du 7 germinal an XI qui comprenait une coupure de $\frac{1}{4}$ de franc, est que, dans la pratique, la division en $\frac{1}{2}$ et en $\frac{1}{4}$ est jugée $\frac{1}{4}$ lus commode et préfèrée par le public.

Conformement aux prescriptions de la loi du 22 juillet 1879, la fabrication des monnaies est exécutée en France, depuis le 1er janvier 1880, par voie de régie administrative, sous l'autorité du Ministre des Finances, et le régime de l'entreprise qui avait été adopté auparavant a été abandonné.

Le Directeur de l'Administration des Monnaies dirige le Service des Monnaies qui comprend l'administration et la régie de fabrication; ces Services sont centralisés à l'Hôtel des Monnaies de Paris.

La loi du 31 juillet 1879 a créé une Commission de contrôle de la circulation monétaire composée de neuf membres; elle s'assure de la régularité des opérations effectuées.

Dans le premier mois de chaque année, la Commission remet au Président de la République un Rapport sur les résultats de la fabrication effectuée dans l'année précèdente et sur la situation matérielle de la circulation. Ce Rapport est publié et distribué au Sénat et à la Chambre des Deputés. Union latine. — Afin d'établir un système de monnaies d'or et d'argent (1) uniforme, la Belgique, la France, la Grèce, l'Italie et la Suisse se sont formées en union monétaire.

Suivant le texte des conventions intervenues, les monnaies (or et argent) de l'un quelconque des États contractants sont reçues dans les Caisses publiques des autres (2). Le type monétaire adopté est celui de la France.

Créée en 1865, l'Union latine, après plusieurs amendements, est régie par la convention additionnelle siguée le 4 novembre 1908 et approuvée en France par la loi du 22 mars 1909. Voici les deux premiers articles de cette convention :

ARTICLE 1°r. — A partir de la promulgation de cette convention additionnelle, les contingents de monnaies divisionnaires d'argent seront portés pour chacun des Gouvernements contractants à 16^{fr} par tète d'habitants. En vue de l'exécution du présent article, la population est évaluée à :

Pour la France	39300000	habitants
Pour la Belgique	7 300 000	30
Pour la Gréce	2650000))
Pour l'Italie	33800000))
Pour la Suiera	3 600 000	**

En outre, la population des colonies ou possessions africaines de la France, y compris l'Algérie et l'île de Madagascar, est évaluée à 20 millions d'habitants. Celle du Congo belge est évaluée à 10 millions d'habitants. Ces évaluations pourront être modifiées, d'un commun accord, par correspondance diplomatique.

⁽¹⁾ La convention monétaire ne comprend pas les monnaies de nickel et de bronze, ainsi que la pièce d'or de 401r.

⁽²⁾ Cependant, les pièces divisionnaires d'argent italiennes et greeques ne sont pas actuellement recues en France.

La France et la Belgique s'engagent à employer exclusivement des écus de 5^{fr} aux effigies respectives pour la fabrication des nouvelles pièces divisionnaires; toutefois la Belgique pourra utiliser, pour cette fabrication, les monnaies d'argent émises par l'ancien État indépendant du Congo, à concurrence de 1900000^{fr}.

La Grèce, l'Italie et la Suisse, n'ayant fait frapper que des quantités proportionnellement plus restreintes d'écus de 5½ d'argent, pourront utiliser des lingots pour ces fabrications : la Suisse, d'une manière exclusive; la Grèce, à raison des trois quarts de ses frappes annuelles et l'Italie, à raison d'un tiers de ses frappes annuelles, étant entendu, pour l'Italie, qu'elle jouira seulement de cette faculté jusqu'au moment où ses frappes représenteront 12½ par tête d'habitant. La fraction complémentaire (un quart ou deux tiers des fabrications de la Grèce et de l'Italie) et la totalité des fabrications de l'Italie, lorsque les frappes italiennes auront atteint 12½ par tête d'habitant, devront s'opèrer avec des écus de 5½ d'argent à leur effigie.

En outre, la Grèce est autorisée à frapper exclusivement avec des lingots, en addition à son contingent annuel de 15 millious de drachmes, les 3 millions concédés aux autres puissances par l'article 2 de la convention du 20 octobre 180°.

Les bénéfices pouvant résulter des frappes seront versés à un fonds de réserve destiné à l'entretien de la circulation monétaire.

Art. 2. — Aucun des États contractants ne pourra faire fabriquer annuellement en pièces divisionnaires d'argent plus de 60 centimes par tête de population.

Par exception, la Grèce est autorisée à frapper immédiatement et cumulativement avec son nouveau contingent annuel, le reliquat de son contingent de 1885 et les 3 millions dont îl est parlé à l'article 1 $^{\rm or}$ ci-dessus.

Les contingents annuels non utilisés pourront être reportés sur les exercices subséquents.

Le total de toutes les frappes qui seront effectuées par chacun des États contractants ne pourra dépasser le contingent de 16^{fr} par tête d'habitant fixé à l'article 1^{er} ci-dessus, étant expressément stipulé que les frappes déjà effectuées sont comprises dans ce contingent total nouveau de 16^{fr} par habitant.

Dans les articles suivants, est prévu le retroit de la circulation des pièces divisionnaires d'argent grecques, qui devront cesser d'ètre reçues dans les Caisses publiques quatre mois après la ratification de la convention de 1908. En France, ces pièces ont cessé d'avoir cours le 15 septembre 1909.

CONTINGENTS DES MONNAIES DIVISIONNAIRES D'ARGENT FIXÉS PAR LES CONVENTIONS DE L'UNION LATINE (millions de francs)

		CONTI	NGEN	rs		ES oles . 1908
PAYS	anté- rieurs	complémentaires			TOTAL	FRAPPES imputables 31 dec. 19
	1885	1897	1902	1908		. ne
France (1)				554,8		393,9
Belgique (²). Grèce Italie	15,0	"	11	230,0 27,4 308,4	42.4	10,8
Suisse	25.0	3	12	17.6	57.6	38,2
Totaux	547.2	169	12	1138.2	1806.4	713,7

⁽¹⁾ Avec l'Algérie et les Colonies. - (2) Avec le Congo.

TABLEAU DES MONNAIES FRANÇAISES

-		DIAMETRE (millimètres) TITRE et tolérance (1)		CES	POIDS			
MÉTAL	VALEUR nominale des pièces			NOMBRE DE PIÉCES au kilogramme	broit	de fabrication	de frais	
Or	100 francs 50	35 28 26 21 19	millièmes 900 ± 1	31 62 155 310 620	32,2580 16,1290 12,9032 6,4516 3,2258 1,6129	士 1 士 1 士 1 士 2 士 2 士 3	5	
Ar- gent.	5 francs 2	37, 27, 23, 18, 16,	900 ± 2 835 ± 3	40 100 200 400 1000	25,00 10,00 5,00 2,50 1.00	± 3 ± 5 ± 7 ±10	10 50	
Nic- kel. Bron- ze.	25 centimes 10 centimes 5		Nickel pur (2) Cuivre 950 ± 10 Etain 40 ± 5 Zine 10 ± 5	143 100 200 500 1000	7,00 10,00 5,00 2,00 1,00	±10, ±10, ±15, ±15,		

(1) La tolérance est exprimée en millièmes du poids ou du titre des pièces. — 2) Minimum de pureté : 980 millièmes.

Pouvoir libératoire : or et pièce de 3fr en argent, illimité ; pièces divisionnaires d'argent, illimité pour les caisses publiques ; illimité à 36fr entre particuliers. (Convention du 23 der. 1863); nickel et bronze, limité à l'appoint de la pièce de 5fr. Lois des 6 mai 1852 et 3 mars 1963.)

MONNAIES FABRIQUÉES EN FRANCE en 1908 et pendant le 1er semestre 1909 (valeur nominale).

PIÈCES	PIÈCES 1908 (1°'		TOTAL						
	Monna	ie d'or.							
100 francs	2 303 800,00		2 303 800,						
50 »	2// 05								
20 » 10 »		5 987 950.00							
Total	153 233 670,00	124 932 470,00	278 166 140,						
	Monnaie d'argent.								
2 francs	5 003 616,00		5 003 616,						
1 »	3 961 222,00								
50 centimes.	7 102 029,00	4 012 323,00	11 164 352.						
Total	16 116 867,00	5 387 057.00	21 403 924,						
	Monnaie	de nickel.							
25 centimes.	"	"	"						
	Monnaie	de bronze.	- 1						
10 centimes.			350 000,						
5 » .	304500,00	"	304 500,						
2 » .	70,000,00	"	70 000.						
1 » .	15 000,00	//	45 000.						
Total	769,500,00	"	769 500.						
Total général.	170 120 037,00	130 219 527,00	300 339 564.						

MONNAIES FABRIQUÉES EN FRANCE de 1795 au 31 décembre 1908.

MÉTAL	PIÈCES	VALEUR NOMINAL	E DES PIÈCES			
MM 1710		fabriquées	démonétisées			
Or 1795 a 1908	fr 100 50 40 20 10 5	76 039 400,00 47 916 050,00 204 432 360,00 9 294 860 860,00 1 182 374 050,00 233 440 130,00	fr "" 107 250 060,00 56 580 010,00 122 315 710,00 286 145 780,00			
Argent 1795 à 1908	5 2 1 0,50 0,25 0,20 Total	5 060 606 240.00 198 587 150,00 267 101 574.00 151 856 852.00 7 671 101.25 8 252 720.60 5 694 075 637.85	133 338 695,00 72 971 618,00 90 577 257,00 62 599 869,50 7 671 101,25 5 747 972,00 372 905 512,75			
Nickel 903 à 1905	0,25	10 000 000,00	″			
Bronze 1852 à 1908	0,10 0,05 0,02 0,01 Total	40 0/4 709,90 32 518 669,10 2 192 222,56 1 430 307,83 76 185 909,39	" " " "			
Total genéral. 16 819 324 397,24 659 051 292,75 Reste en circulation 16 160 273 104fr,49						

RÉCAPITULATION PAR TYPES

des monnaies d'or et d'argent fabriquées en France de 1795 au 31 décembre 1908.

DÉSIGNATION des types	OR Valeur nominale	ARGENT Valeur nominale
Ire Rép. (Hercule) Napoléon Ier Louis X VIII Charles X Louis-Philippe	fr 528 024 440 389 333 060 52 918 920 215 912 800	106 237 255,00 887 830 055,50 614 830 109,75 632 511 320,50 1 756 938 333,00
2° Républ., 1848. Génie	56 921 220 370 361 640 209 875 160 5 942 086 440	259 628 845,00 199 484 756,60 82 310 740,50 544 118 731,50
3º Républ., 1870. Déesse de la liberté Hercule Génie Rép. (type Chaplain) . Rép. (type Semeuse)	23 991 090 1 755 462 070 1 494 176 010	98 936 137,00 363 848 840,00 " " 147 400 513,50
A déduire: Pièces de 20, 10 et 5 fr. or, reti-	11 039 062 850	5 694 075 637,8 5
rées de la circu- lation Pièces d'argent dé- monétisées : 25 c., 5 fr., 2 fr., 1 fr., 50 c., 20 c.	286 145 780	372 gn5 512,7 5
Reste net	10 752 917 070	5 321 170 125,10
En circulation au 31 déc. 1908	16 074 087	195 fr., 10 c.

Ateliers où ont été frappées les monnaies françaises fabriquées selon le système décimal résultant des lois des 18 germinal an III et 7 germinal an XI.

	lettres nétaires	. 12	Lettres onétaires
Paris	A	Nantes	. т
Rouen	В	Lille	. W
Lyon	D	Strashourg	BB
La Rochelle.	Н	Marseille	
Limoges	I	Genève (an VI à XIII)	G
Bordeaux	K	Rome (1812-1813)	R(1)
Bayonne	L	Turin (1804-1813)	U Ú
Toulouse	M	Gênes (1813-1814)	
Perpignan	Q	Utrecht (1812-1813).	

Outre la lettre qui sert à désigner l'atelier où elles ont été frappées, les pièces portent deux autres signes particuliers appelés Différents, dont l'un est la marque distinctive du graveur général des monnaies et l'autre celle du Directeur de la fabrication de l'atelier monétaire.

L'hôtel des monnaies de Paris est seul en activité depuis la mise en vigueur de la loi du 31 juillet 1879. Cependant l'atelier de Bordeaux est conservé comme réserve et à titre de prévoyance.

⁽¹⁾ Cette lettre est surmontée de la couronne impériale.

TABLEAU DES MONNAIES DES COLONIES et protectorats français.

| E ~ |

MÉTAL	DÉNOMINATION des pièces	DIAMETRI (milimèt.	tolérance (1)	POIDS DROIT el tolérance/t,	POUVOIF libératoir des pièces	
		Ind	do-Chine.			
			millièmes	g		
Argent	1 piastre 50 de piastre	39 29	$900 + \frac{3}{2}$	$(27,0\pm 3)$ (13.5 ± 3)	illimité	
8-11-	$\begin{array}{c c} \frac{50}{100} & \text{de piastre} \\ \frac{20}{100} & \text{»} \\ \frac{10}{100} & \text{»} \end{array}$	26 19	835 ± 3	5,4± 5 2,7± 7	o piestro	
Bronze	1 de pias.(2) 1 sapèque	26 20	cuivre 950±10 étain 40± 5 zine 10± 5	5,0±10 2,0±15	2 piastre	
Zinc	1 de piastre	25	zinc pur (3)	2,5±50	τ piastr	
Grande Comore.						
Argent	5 francs	37	900 = 2	25=3		
Bronze	l 10 centimes 1 5 »	30 25	cuivre 950 = 10 etain f0 = 5 zinc 10 = 5	10±5 5±5	-	

Bons de Caisse.

COLONIE	VALEUR		DIAMÈTRE	TITRE	POIDS
Guadeloupe 150	franc centimes	25	millimėtr.	cuivre 75	5,5 3,5
Martinique $\binom{1}{50}$	franc centimes	26 20	»	/ cuivre 85 / nickel 15	8,0
Réunion_150	franc centimes	23 23	» »	(cuivre 75) nickel 25	4,5

⁽⁴⁾ La tolérance, en plus ou en moins, est exprimée en millièmes du poir ou du titre des pièces, — (2) II a été frappé des pièces de 1 centlème du poir de 10g et de 7g, 5, — (3) Minimum de purete : 080 millièmes.

MONNAIES DES COLONIES ET PROTECTORATS FRANÇAIS

Inde française. — L'unité de compte est la roupie de l'Inde anglaise, dont le taux est fixé le 25 de chaque mois par le gouverneur. En 1909 le cours de la roupie de l'Inde était de 1⁴7,56 environ.

Les anciennes pièces spéciales : double fanon, fanon et \(\frac{1}{2} \) fanon, fabriquées à Pondichéry, ont cessé

d'avoir cours au 1er janvier 1872.

Les monnaies d'or et d'argent, françaises ou étrangères, se vendent ou s'achètent comme une marchandise et se payent en roupies.

Le budget des Établissements français de l'Inde

est établi en roupies.

Indo-Chine. — Unité monétaire : la piastre de commerce (voir p. 514) en argent, divisée en 100 cents = 5^{fr} , 40 au pair ; moyenne du change en 1909 = 2^{fr} , 40. Le taux officiel de la piastre est fixe tous les mois par l'administration ; il est tres variable. Le 8 mai 1910 la piastre valait 2^{fr} , 30.

Dans les relations commerciales on fait aussi usage de la piastre mexicaine, des dollars anglais et du trade dollar américain; leur valeur suit les variations du cours de l'argent. Ces pièces n'ont pas cours légal.

En outre de la piastre de commerce française créée pour circuler dans toute l'Indo-Chine (Annam, Cambodge, Cochinchine, Tonkin), il existe des monnaies ayant cours parmi les indigènes.

Annam. — La monnaie légale se présente sous la forme d'un disque plat, percé d'un trou carré au centre; c'est la sapèque des Européens: elle se nomme dông tiển dông lorsqu'elle est en cuivre et dông tiến kểm lorsqu'elle est en zinc. 60 sapèques font un tiến et 10 tiến font un quan ou ligature. Eufin la réunion de 10 quan forme un bloc, pesant environ 60½s, auquel on donne le nom de guense de sapèques. La valeur de la sapèque est très variable; il faut de 7 à 8 ligatures pour faire une piastre.

Dans le commerce on emploie des lingots d'argent, appeles barres (*uén bac*), pesant environ 3758; ces lingots, dont la fabrication est libre, sont sou-

mis aux variations du change. L'emploi de barre d'or (nén vang) est très rare.

Cambodge. — On emploie la sapèque de zinc (kas) ainsi que le nen ou barre d'argent, pesant 38s.5 environ ; le cours en est très variable. On admet, généralement, que le nen équivaut à 100 ligatures.

Tunisie. — Les monnaies de la Tunisie sont soumises, depuis 1892, au système français; l'unité monétaire est donc le franc. Les pièces en circulation sont 10^{fr}, 20^{fr} en or; 0^{fr}, 50, 1^{fr}, 2^{fr} en argent; 1, 2, 5, 10 centimes en bronze.

Les anciennes monnaies d'or, d'argent et de bronze ont été démonétisées en 1892; cependant les pièces de 25 piastres (15^{fr}) portant l'indication de leur

valeur en francs continuent à circuler.

Grande Comore. — A la suite d'une décision ministérielle du 11 octobre 1889, une monnaie spéciale est frappée à Paris (voir p. 514).

La monnaie courante est la roupie de l'Inde an-

glaise dont le cours est d'environ 1fr, 56.

Côte des Somalis. — Les monnaies dont la circulation est légale dans la colonie sont: 1° les monnaies nationales: 2° le thaler de Marie-Thérèse; 3° la roupie: le cours de ces deux dernières pièces est fixé par le commandant de la colonie.

Colonies de l'Afrique occidentale. — Les monnaies françaises ont scules cours légal; mais le souverain et le demi-souverain anglais sont reçus dans les caisses à un taux fixé par arrêté. Au Congo, le

thaler de Marie-Thérèse vaut 3fr.

Il existe une monnaie spéciale pour les pagayeurs; ce sont des jetons de la valeur suivante : jetons ronds, 5^{fr}, 25^{fr}, 50^{fr}; jetons rectangulaires ou hexa-

gonaux, ofr,10, ofr,20, ofr,30, ofr, 50 et 1fr.

Au Dahomey les indigènes font encore usage de cauris dont la valeur augmente à mesure qu'on s'avance dans l'intérieur. Un arrêté du 1^{er} avril 1899 fixait le cours des cauris à 2800 pour 1^{fr}.

Établissements de l'Océanie. — Ont seules cours les pièces de l'Union latine; l'introduction des

pièces d'argent étrangères est interdit.

TABLEAU

des monnaies étrangères en circulation

On trouve d'abord, pour chacun des pays figurant dans le Tableau, l'indication de l'unité monétaire en usage ainsi que la valeur au pair de cette unité, évaluée en francs.

La valeur au pair s'obtient par la comparaison des monnaies de deux pays sous le rapport de la quantité de métal pur qu'elles renferment, d'après le

poids légal multiplié par le titre légal.

Supposons, par exemple, que l'on veuille comparer le souverain auglais à notre pièce de 20^{fr}. Le souverain pesant 7^{g} , 988 au titre de 916,66 millièmes contient 7^{g} , 3223 d'or fin; d'un autre côté, notre pièce de 20^{fr}, du poids de 6^g,4516 au titre de 900 millièmes, renferme 5^g,8064 d'or fin. Si 5^g, 8064 d'or valent 20^{fr}, on en déduira facilement que 7^g, 3223 valent 25^{fr}, 22, valeur au pair du souverain anglais.

Il a paru inutile de douner la valeur au pair des espèces d'argent. En effet, par suite de la dépréciation continue de l'argent, le rapport de 1 à 15,5 fixé par la loi du 7 germinal an XI, entre les valeurs de l'or et de l'argent, a cessé d'ètre applicable et les calculs basés sur ce rapport conduiraient à des résultats beaucoup trop élevés et ne répondant plus à rien dans la pratique.

Pour avoir la valeur réelle des espèces d'argent, il faut connaître la valeur du métal, résultant du

cours de la Bourse.

Se basant sur la loi de germinal an XI, la valeur du kilogramme d'argent était fixée à la Bourse de Paris à 218fr,89, tandis que la valeur commerciale ressort en moyenne en 1908 à 89fr,50 et, dans le rer semestre de 1909, à 8-77,50. La valeur au pair

que l'on déduirait de la valeur nominale de notre monnaie d'argent serait donc plus du double de la valeur réelle.

Afin de diminuer la longueur du Tableau, on donne-seulement, pour chaque métal, le poids de l'une des pièces correspondant à chaque titre. Comme pour l'or et l'argent les poids sont multiples les uns des autres, on aura facilement le poids des autres pièces. Ainsi on trouve que le souverain (livre sterling) pèse $7^{\rm g}$, 988; on en déduit que la pièce de 5 livres pèse $7^{\rm g}$, 988 \times 5 = 39 $^{\rm g}$, 9%.

La valeur en francs de l'unité monétaire fournira facilement aussi la valeur des autres pièces. Ainsi, la valeur au pair de la livre sterling étant 25^{tr} , 22, la pièce de 5 livres vaudra 25^{tr} , $22 \times 5 = 126^{tr}$, 10.

De l'unité monétaire, il sera aussi facile de déduire la valeur nominale des pièces d'argent, de nickel ou de bronze. Ainsi, le shilling etant la vingtième partie du sovereign (livre sterling) aura pour valeur nominale 25te, 22 divisé par 20, soit 1te, 26. On voit encore que le shilling renfermant 48 farthing, la valeur nominale de cette dernière pièce sera donnée en divisant 1te, 26, valeur du shilling, par 48; on obtient ainsi oft, 026 pour valeur nominale du farthing.

En ontre de la valeur au pair de l'unité monétaire, on a donné, autant qu'il a été possible, la valeur moyenne au change (1), c'est-à-dire le prix d'achat de ces monnaies par les banques. Enfin, on fait figurer la valeur fixée pour la perception des droits de timbre par le décret du 19 janvier 1908.

⁽¹⁾ Les valeurs moyennes du change ont été communiquees par M. Capdevielle, attaché à l'administration de la Société Générale.

Empire d'ALLEMAGNE

[Loi du 1er juin 1909]

Unité monétaire: Reichsmark d'or (Rmk) ou mark de l'Empire = 1^r, 235 au pair; change en septembre 1909 = 1^r, 23; valeur légale pour droits de Timbre en France = 1^r, 228. 1 mark = 100 pfennige.

	. ,			P. C. C. C.
MÉTAL	NOM	POIDS	TITRE	PIÈCES EN CIRCULATION
Or	20 mark	7, 965	900	10, 20 mark.
Arg	5 mark	27.778	900	1, 2, 3, 5 mark.
Nick	10 pfennige	4, 0		5, 10, 25 pfennige.
Bron	pfennig	2,0		1,2 pfennige.

Sont démonétisées depuis 1900, les pièces de 5 mark en or et 20 pfennige en argent; depuis 1903, la pièce de 20 pfennige en nickel.

Le montant total des monnaies d'argent ne devra pas dépasser 20 mark, et celui des monnaies de nickel et de cuivre 2 $\frac{1}{2}$ mark

par tête d'habitant.

La pièce de 10 mark ee nomme krone, celle de 20 mark doppel krone. Dans les payements la conversion des anciennes monnaies se fait sur les bases suivantes : Thaler, 3 Rmk; florin de l'Allemagne du Sud, 1 ⁵ Rmk; mark de Lübeck et mark courant de Hambourg, 1 ⁵ Rmk.

Protectorats allemands.

Unité de compte, sauf pour l'Afrique orientale allemande et Kiao-Tcheou : la Reichsmark. Les monnaics d'or. les anciens thalers et autres monnaies d'argent allemandes ont pouvoir libératoire illimité; pièces de nickel et de bronze, limité à 5 mark (Ordonn. du 1er fèv. 1905).

Aux lles Samoan les mounaies d'or et d'arrent anglaises et américaines ont cours legal au taux de 20, 42 Rmk pour le souverain et de 20, 95 Rmk pour le demi-aigle américain.

Dans l'Afrique orientale allemande, l'unité de compte est la roupie divisée en 100 heller.

Change de la roupie en 1909 : 1fr, 30 environ.

L'ancien pesa de bronze de la Cio Allemande de l'Afrique orientale est reçu pour 19,16 heller jusqu'à 2 roupies; pour les paiements inférieurs à 25 heller, le pesa doit être accepté pour 1/2 heller (Ordonn, du 28 féx. 1904).

La Compagnie allemande avait fait frapper, en 1890, une roupie d'argent conforme à celle de l'Inde et, en 1891, des pièces d'ar-

gent de 1/2 et 1/4 de roupie.

ANGLETERRE [Loi du 22 avril 1870].

Unité monétaire : Sovereign (souverain) ou Livre sterling (£) = 25tr, 22 au pair; change en septembre 1909 = 25tr, 12; valeur légale pour les droits de Timbre en France = 25tr, 23t. On compte aussi en guinea (guinée de 21 shillings.

1 sovereing=20 shillings (s); 1 shilling=12 pence ou deniers (d); 2 shillings=1 florin; 2 1/2 s.=\frac{1}{2} crown (\frac{1}{2} couronne); 4 s.=1 double florin; 5 s.=1 crown (couronne); 4 pence=1 groat; 1/4 penny=1 farthing.

ronne; 4 pence = t groat; 1/4 penny = 1 larthing.

MÉTAL NOM POIDS TITHE PIÈCES EN CIRCULATION

Or... Sovereign 7,988 916 3 1/2, 1, 2, 5 livres.

Arg.. Shilling 5,655 925 | florin, 1/2 crown, double florin, crown.

Bron. Penny 9,45 | Farthing, 1/2 penny, penny.

Il existe en outre des pièces d'argent de 1 penny, 2, 3 et 4 pence; cette monnaic, frappée pour les aumônes du roi et de la reine, à l'occasion du Jeudi-Saint (Maundy-Money), n'est pas dans la circulation.

Colonies et protectorats anglais.

Suivant l'Ordre du 3 février 1898, la monnaie anglaise a seul cours légal dans les colonies et protectorats ne figurant pas dans la liste suivante:

Afrique orientale (Ordre du 30 juin 1906). — Unité monétaire : Roupie de l'Inde, divisée en 100 cents; change en 1909 = 1^{tr}, 56 environ. Monnaies ayant cours : arg. : roupie, au titre de 916.6, et pièces de 25 et 50 cents, au titre de 800; bronze : 1/2, 1, 5 et 10 cents.

Canada. — Unité monétaire : *Dollar d'or* des États-Unis, divisé en 100 cents ; change en septembre 1909 = 5^{tr}, 14 ; cours légal du souverain, 4, 86 ; dollars.

Arg... 50 cents 10.75 925 5.10, 25.50 cents. Bron... 1 cent 5,67 1/2 penny ou cent. I mill (\(\frac{1}{6} \) cent).

La monnaie d'or des États Unis circule librement.

Ceylan (Ordre du 6 fev. 1892). — Unité monétaire : Roupie de l'Indé, divisée en 100 cents. Ont cours les pièces d'or anglaises ainsi que les pièces divisionnaires de la roupie : 10, 25 et 50 cents en argent, 1 et 5 cents en cuivre, 1/4 et 1 2 cent en alliage et. en outre, les pièces d'argent de 4 et 8 annas. Le souverain vaut 15 roupies.

Chypre. — On compte en piastres de 40 paras. Le souverain anglais est la seule pièce d'or ayant cours légal, il équivant à 180 piastres (Ordonn. du 17 septembre 1900).

 MÉTAL
 NOM
 POIDS TITRE
 PIÈCES EN CIRCULATION

 Arg.. 18 piastres
 11,31
 925
 3,4 1/2, 9, 18 piastres.

 Bron. 1 piastre
 11,66
 1/4, 1/2, 1 piastre.

Honduras anglais. — Unité monétaire, le *Dollar d'or* des États-Unis = 5^{r_r} , l8 au pair et 5^{r_r} , l4 au change (1909). Ont cours les monnaies d'or d'Angleterre, et des États-Unis, ainsi que les pièces spéciales suivantes :

 Arg..
 50 cents
 11,62
 925
 5, 10, 25, 50 cents.

 Nick.
 5 cents
 3,63
 5 cents.

 Bron.
 1 cent
 9,33
 1 cent.

Cours légal du souverain, 4,867 dollars.

Hong-Kong. — Unité monétaire, le british dollar de Hong-Kong, de 100 cents, change en 1909 = 2^{t_r} , 40 environ. Mêmes monnaies divisionnaires d'argent que dans les Straits settlements; les pièces de bronze sont le cent de 7t, 5 et le mill $(\frac{1}{10}$ du cent) de 1t.

Inde anglaise. — Loi du 2 mars 1906. Unité monétaire : Rupee roupie d'argent (dite roupie du gouvernement) = 2^{te},376 au pair; change en septembre 1909 = 1^{te},56. La roupie se divise en 16 anna; 1 anna = 4 pice = 12 pie. Le souverain vaut légalement 15 roupies et la roupie 1 sh. 12 pence.

Or Sovereign 916 3 7,988 1 2. I sovereign. 1/8, 1 4. 1/2, 1 rou-Arg... Roupie 916 3 11,664 pie. Nick ... 1 anna 3, 89 Lanna Bron. 1 pice 4.86 | pie, 1/2, | pice.

La loi de 1870 prévoyait des pièces d'or, au titre de 916 2/3, 1/3, 1/2 et 1 molur, mais n'ayant pas cours légal; le mobur p 1115,663 et vant au pair 367,83.

Dans les comptes on emploie le Lakh de roupie =100 000 roupi

le crore = 100 lakh et le mas=100 crore.

On fait aussi parfois usage de petits coquillages (cauris) com monnaie divisionnaire d'appoint; on les compte par multiples 4 ou de 7. Ordinairement 400 cauris = 1 anna.

Lagos, Nigeria. — Ont cours légal toutes l monnaies anglaises ainsi que des pièces de nIcl ou d'alliages, frappées spécialement, de la valeur 1 penny et $\frac{1}{10}$ de penny. (Ordre du 28 juillet 1906).

Labuan (Ordre du 11 juillet 1905). — Unité m nétaire: le *British dollar* de 100 cents; change en 19 = 2^{fr}, 40 environ.

 MÉTAL
 NOM
 POIDS
 TITRE
 PIÈCES EN CIRCULATION

 Arg..
 British-dollar
 26 96
 900
 1 dollar

 Arg..
 50 cents
 13,58
 800
 5, 10, 20, 50 cents

 Nick
 5 cents
 7,29
 »
 1, 2 1/2, 5 cents

Cuiv. | cent | 9.33 | n | /4, |/2, | cent. Les pièces de nickel sont frappées pour la Compagnie angle du nord de Bornés.

Ile Maurice. — Unité monét.: roupie argent l'Inde = 2^{fr}, 38 au pair; change en septembre 1909 1^{fr}, 56; elle se divise en 100 cents et vaut 1 shil. 4 pen

Arg.. 50 cents 3,832 800 10,20,25,50 cents, rov Bron. 5 cents 9,72 " 1, 2, 5 cents.

Ouganda — La monnaie courante est basée s la roupie de l'Inde. Il circule des pièces d'argent 25 et 50 cents, 2.4 et 8 anna, des pièces de nickel 10 cents, des pièces d'aluminium de ½ et 1 cent des pièces de cuivre de ¼ anna.

Les indigènes font encore usage de cauris; ceux-ci ne se pas acceptés par le gouvernement.

Straits Settlements (Singapore).— Unité m nétaire : le Dollar des Straits Settlements, de 100 cent (Ordre du 11 fév. 1907). Change en 1909 = 2^cr.,50 en

L'or anglais a cours légal au taux de 7 souverains pour 60 dollars des Straits Setlements (Ordre du 22 octobre 1906), Avant 1007, le dollar pesait 268, 96,

Ile de Terre-Neuve. - Unité monétaire : le Dol $lar-or=5^{fr}$. 18 au pair: change moven en 1909 = 5^{fr} .14: 1 dollar = 100 cents ou 50 pence (Ordre du 3 août 1870).

MÉTAI. NOM POIDS TITRE PIÈCES EN CIRCULATION 3,328 916 2 dollars. Or... 2 dollars

5, 10, 20, 50 cents. Arg. 50 cents 11.78 925 Bron. Cent

5,67 I cent.

Le dollar or équivant à 4 shil, 1/3 denier.

Ile de Zanzibar. - Tous les comptes se font en roupies de l'Inde. Le Thaler de Marie-Thérèse (2fr. 40 au change environ) est encore très employé.

Ont cours, en outre, la roupie allemande, le souverain, les pièces de 5fr et de 20fr françaises, le dollar

ou piastre mexicaine.

La seule monnaie nationale est le besa en bronze, francé aux armes du Sultan; on compte souvent 136 hesa pour 1 dollar ou piastre, ce qui donne environ off, 02 pour le besa.

RÉPUBLIQUE ARGENTINE

[Loi du 5 nov. 1881]

Unité monétaire : Peso d'or (piastre) de 100 centavos = 5fr au pair; change moyen en 1909 : peso or = 4^{fr},96, peso argent = 2^{fr},10. En fait, l'unité monétaire est le peso-papier; change en septembre 1909 = 2fr.17.

Or... 5 pesos 8,064 900 2 1, 5 pesos.

Arg.. | Peso 25,00 900 5, 10.20, 50 centavos, 1 peso. Nick, 20 centavos 4.0 5, 10, 20 centavos.

Bron. 2 centavos 10.0 1, 2 centavos.

La pièce de 5 pesos se nomme argentino.

AUTRICHE-HONGRIE

[Lois des 2 août 1892 et 11 août 1907]

Unité monétaire : corona (couronne) or de 100 heller = 1^{tr} , 05 au pair; change en septembre 1909 = 1^{tr} , 04; valeur légale pour les droits de Timbre en France = 1fr, 044.

En Hongrie, l'unité monétaire porte le nom chorona et se subdivise en 100 filler; la pièce de 2 kerona se nomme forint.

MÉTAL	NOM	P01D5	TITRE	PIÈCES EN CIRCULATION
Arg Arg	20 coronæ Florin 5 coronæ Corona 20 heller			10, 20, 100 coronæ. florin (2 coronæ). 5 coronæ. corona. 0, 20 heller.
Bron.	2 heller	3,33		I, 2 heller.
T1				11 1177 1 3 4 4

Il est frappé deux types de pièces, l'un pour l'Empire d'A triche, l'autre pour le royaume de Hongrie.

Il peut être frappé à Vienne, pour le compte des particulie les monnaies de commerce suivantes, qui n'ont pas col légal : en or, au titre de 986 $\frac{1}{9}$, le ducat, pesant 3g,391 (11fr au pair), et le quadruple ducat, pesant 13g,994 (47fr.41 au pair nargent, au titre de 833 $\frac{1}{3}$, le thaler de Marie-Thérèse thaler levantin, du poids de 28g,067. Ce thaler, toujours au mill sime de 1780, est employé principalement en Afrique; il vaudr 5fr.20 au pair. En 1909, son cours était de 2fr.40 environ.

BELGIQUE

[Loi du 21 juill. 1866; conv. intern. du 6 nov. 188

Unité monétaire: le Franc de 100 centimes = 1^{fr} : pair; change en septembre 1909 = 0^{fr}, 996.

Il existe deux types de pièces d'argent, l'un avec la légende français. l'autre avec la légende en flamand.

Or Arg	5 francs	6, 452 25, 00 5, 00	900 900 835	20 francs. 5 francs. 50 cent., 1, 2 f
Nick (1).		4, 0 4, 0	000	5, 10, 25 cent. 1, 2 centimes.

Sont admises dans les caisses publiques les espèces d'or d'argent de l'Union latine (excepté les pièces divisionnaires i liennes et grecques), les pièces de 100ft de Monaco.

⁽¹⁾ Type troué. Les pièces de nickel de 5, 10 et 20 centimes, type au Lion, sont démonétisées (Arrêté du 30 juin 1906).

Congo belge [Loi du 18 octobre 1998]

Les monnaies d'or et d'argent ayant cours en Belique ont cours aux mêmes conditions dans la coonie.

Le 15 mars 1909 il a été créé des pièces de nickel e 5, 10 et 20 centimes, et des pièces de cuivre de 1 t 2 centimes; toutes ces pièces sont trouées au entre.

Les monnaies d'appoint de cuivre et de nickel, aniennement créées, continueront d'avoir cours dans à colonie.

BOLIVIE

Unité monétaire: Boliviano-or (100 centavos) = 2^{fr} ,10 u pair. En fait, l'unité est le boliviano-argent = 5^{fr} u pair; change en 1909 = 2^{fr} environ.

rg. Boliviano 25,00 900 50 cent., | boliviano.

rg. 20 centavos 4,5 900 5, 10, 20 centavos.

Fron. 1 centavo 1, 2 centavos.

50 centavos = 1 medio boliviano; 20 centavos = 1 tomin; 10 centros = 1 real; 5 centavos = 1 medio real.

[Loi du 31 décembre 1908]

Art. 1... Les livres sterling anglaises et les lires péruviennes auront libre cours sur le territoire e la République pour une valeur égale à 12 holitianos 50 centavos et les demi-livres pour une valeur e 6 holivianos 25 centavos. Ces monnaies auront pules pouvoir libératoire illimité.

Les articles 2, 3 et 4 prévoient la fabrication de connaies d'appoint.

rg. Boliviano 10,0 833 25,50 cent., | boliviano. ick. 10 centavos 5.0 5,10 centavos.

Art. 5. — L'État échangera pour des livres sterling a monnaie d'appoint qui sera présentée dans ce but. Art. 6. — La monnaie d'argent actuellement en ours sera échangée pour la nouvelle suns perte i profit.

BRÉSIL

Unité monétaire : $Milreis-or = 2^{tr}$, 83 au pair. En septembre 1909, le 20 milreis or valait 56^{tr} , 15 et le 2 milreis argent, 2^{tr} , 30.

MÉTAL NOM POIDS TITRE DIÈCES EN CIRCULATION Or... 20 milreis $17,929916\frac{2}{3}$ 5, 10, 20 milreis. Arg.. 2 milreis 25,50 916 3 500 reis, 1, 2 milreis Nick. 400 reis 12.0 100, 200, 400 reis. Cuiv. 40 reis 7,0 20, 40 reis.

Dans les comptes, 1000 milreis se nomment un conto de reis

BULGARIE [Loi du 27 mai 1880].

Unité monétaire : Leu de 100 stotinki = 1^{f_r} au pair Change en septembre 1909 : 20 leva (or) = 19^{f_r} ,81 1 leu (argent) = 0^{f_r} ,76.

Or... 20 leva Arg.. 5 leva Arg.. 1 leu Nick. 20 stotinki Bron. 1 stotinka 1,00 1,00 1,00 leva. 25,00 900 5 leva. 5,00 835 50 stotinki,1 leu, 2 leva 2 1/2, 5, 10, 20 stotinki.

CHILI [Lois des 11 fév. 1895 et 10 janv. 1899]

Unité monétaire : Peso-or (piastre) de 100 cen tavos = $\{t^r, 89 \text{ au pair. Change en septembre 1909 5 pesos-or = <math>9^{t_r}, 36$, piastre argent = 2^{t_r} , piastre papier = $0^{t_r}, 93$. L'ancien condor-or valait $46^{t_r}, 90$ e septembre 1909.

Or... 20 pesos | 11,982 916 \(\frac{1}{3}\) 5, 10, 20 pesos.

Arg.. | peso | 20,00 400 | 5, 10, 20, 40 centavos | peso.

Cuiv. | centavo | 5.0 | | 12.1, 2, 2 | /2 centavo: 5 pesos = 1 escudo; 10 pesos = 1 doblon; 20 pesos = 1 condo | La livre sterling circule au taux de 13 \(\frac{1}{2} \) pesos.

CHINE

Un décret impérial du 5 octobre 1908, afin de preparer l'unification complete de la monnaie, ordone fabrication de deux grandes monnaies d'argent ittre de 0,980, pesant, l'une un taël du Trésor 775,42), l'autre 5 maces (198,71), et de deux petites, i titre de 0.880, pesant, l'une un mace (38,74) et autre 5 candarins (18,87).

Ces monnaies seront seules reconnues par les dierses administrations provinciales, soit dans les

ncaissements, soit dans les payements.

Tant que la quantité de la monnaie émise ne sufra pas aux besoins du marché, la circulation des ièces de 1 dollar, de 0,20 et 0,10 dollar seront provisirement autorisées ainsi que celle des lingots.

Il sera permis, à titre provisoire, de payer le Trésor vec des lingots : d'année en année, le payement se ra partie en lingots, partie en monnaic, la quantité

e lingots étant diminuée graduellement.

Taël. — Les lingots d'argent servant encore aux ansactions s'évaluent a l'aide d'une unité de oids, le léang ou taël. Le taël-poids représente 37s,5 nviron; le taël-monnaie est la valeur, soumise ux fluctuations du change, d'un taël-poids d'argent n.

Comme monnaie de compte, le taël se subdivise n 10 tsin ou mace, le tsin en 10 fen ou candareens

candarins) et le fen en 10 sapéques.

Chaque province, chaque ville, fait usage d'un ou dusieurs taëls de valeurs différentes, suivant les usages auxquels ils sont destinés; c'est ainsi qu'à Sien-tsin on en rencontre une dizaine employés imultanément.

La Douane emploie le Hai-kouan-taël (taël de la Douane) pesant 37s, 72; on admet que 100 hai-kouan

aëls = 114,4 Changhai-taëls.

Le Trésor impérial fait usage du Kou-p'ing-taël taël des Balances du Trésor), dont 100 équivalent à 9,2 Hai-kouan-taël.

En novembre 1909, le taël de Changhaï valait 2fr. 91.

Sapèque. — Avant le décret du 5 octobre 1908, la seule monnaie légale se présentait sous la forme d'un disque de 22mm à 24mm, percé d'un trou au milieu, pesant environ is et composé d'un alliage de zinc, de

plomb et de cuivre Les Chinois l'appellent *tsien* et les Européens *Sapèque* ou *cash*. Légalement, 1000 tsien = 1 taël.

Monnaie de Canton. — On a fabriqué à Canton et à Wuchang une monnaie d'argent ayant pour base la piastre (dollar), divisée en 100 parties.

NOM	POIDS	TITRE		VAI	EUR EN	TAEL
piastre ou dollar	26,90	900	7 13	nace	s 3 can	dareens
0,50 de piastre	13,45	866	3))	6))
0.20 »	5,38	820	1	1)	4.6	10
0,10 "	2.69	820	0	13	7.3	19
0,05 »	1,34	820	0))	3,63	19

La monnaie d'échange encore la plus employée sur les côtes de la Chine est principalement composée de chopped-dottars, piastres mexicaines poinçonnées par les hanques, pour en certifier l'aloi. Les piastres non poinçonnées, clean-dottars, ne sont acceptées qu'après essai et avec un escompte. On trouve aussi le trade-dottar des Etats-Unis, le rouble, le yen japonais, d'anciennes monnaics espaguoles. etc. A Hong-Kong, on échange générale ment les piastres à raison de 72 Canton-taëls pour 100 piastres.

COLOMBIE

D'après la loi du 15 juin 1907, l'unité monétaire est le Peso fort d'or, divisé en 100 centavos et équivalent à la cînquième partie d'une livre sterling anglaise; valeur au pair 5°r,04.

En fait, l'unité est le peso-papier; change en $1909 = 0^{tr}$, 60 environ.

Pièces prévues par la loi de 1907.

MÉTAL	NOM	POIDS	TITRE	PIÈCES EN CIRCULATION
Arg	peso fort peso fort 1 2 peso fort		900 835	peso, 1/2 livre, livre, peso fort. 1/2 peso.
	peseta 5 centavos	5.0 4.8		réal (½ peseta), peseta 1. 2. 5 centavos.

La litre colombienne ==5 pesos forts. Theoriquement, le peso fort d'argent équivant au peso d'or. 1 peseta == 20 centavos de peso fort d'er; 1 réal == 10 centavos.

CORÉE [Ordon. du 1er juin 1905]

L'unité monétaire est le poids de 2 fun d'or, elle prend le nom de won (kouan ou yen); valeur au pair 2^{r_r} ,68; moyenne du change en $1909 = 2^{r_r}$,51. Le won renferme 100 chon.

NOM POIDS TITRE PIÈCES EN CIRCULATION

0r	20 won	16,665	900	5, 10, 20 won.
Arg	1/2 won	13,48	800	10, 20 chon. 1/2 won.
Nick	5 chon	4,67		5 chon.
Br	Lchon	7.13		1/2. Lchon.

Les monnaies d'argent de 1 liang (20 cents), les monnaies de nickel de 2 tchenn 5 fim (5 cents), les monnaies de bronze de 5 fim (1 cent), et les monnaies de civre de 1 fim, ont encore cours. Le rescrit du 18 janvier 1905 fixe que 10 liang d'argent, ancienne monnaie (équivalents à 2 dollars d'argent), seront échangés coutre 1 yen d'or de la nouvelle monnaie.

COSTA-RICA

Unité monétaire : le Colon d'or, divisé en 100 centésimos du poids de 05,778 au titre de 900 millièmes = 2fr,41, au pair; change en septembre 1909 = 2fr,37; colon-papier = 1fr,75.

Or... 20 colones 15,56 900 2, 5, 10, 20 colones.

Arg... 1/2 colon 0,05: 0,10: 0.25: 0.50 de colon.

Br... 0,01 de colon.

Le dollar des États-Unis circule pour 2,15 colones d'argent.

CRÈTE [Ordonnance du 17 avril 1890]

Unité monétaire : Drachma-argent de 100 lepta vaut f^{fr} au pair; change en 1909 = 0^{fr}, 92 environ; en fait, l'unité est la drachma-papier.

Or ... 20 drachmai 6,452 900 10, 20 diachmai. Arg.. 5 drachmai 25,00 900 5 drachmai. 835 ; 50 lepta; 1. 2 drachmai. I drachma 5.00 Arg.. Nick. 10 lepta 5. 10. 20 lepta. 3.0 Br lepton lepton, 2 lepta. 1.0

L'ancienne piastre turque est encore en usage.

MÉTAL

RÉPUBLIQUE DE CUBA

Unités monétaires : Piastre de 100 centavos = 5^{fr} au pair et le dollar-or américain de 100 cents = 5^{fr} ,18 au pair (5^{fr} ,14 au change). La pièce de 20^{fr} est reçue au taux de 3 dollars 80 centavos (19^{fr} ,84).

DANEMARK [Loi du 23 mai 1873]

Unité monét.: Krone (couronne) d'or de 100 öre vaut 1r., 389 au pair; change en septembre 1909 : 1fr., 37; valeur pour les droits de Timbre en France : 1fr., 40.

MÉTAL NON POIRS TITRE PIÈCES EN CIRCULATION.

0r	20 kroner	8.961 900	
Arg	krone	7,50 800	krone, 2 kroner.
Arg	25 öre	2,42 600	25 öre.
Arg	10 öre	1,45 400	10 öre.
Br	5 öre	8.0	1, 2, 5 öre.

La loi du 29 mars 1904 prévoit la frappe de pièces d'or de 20 fr. (4 daler) et 50 fr. (10 daler) ayant cours légal dans les Indes occidentales danoises.

D'après la loi du régavril 1905, les monnaies d'or des pays appartenant à l'Union latine ont cours dans les Indes occidentales danoises pour la valeur indiquée sur ces monnaies.

REPUBLIQUE DOMINICAINE

Unité monétaire : Dellar or des États-Unis, valeur au pair = 5^{t_r} ,18; moyenne du change en 1909 = 5^{t_r} ,14.

Arg	5 francs	25,00		5 francs.
Arg	franc	5.0	835	50 centavos, franc.
Nick.	2 centavos			14,21 centavos.

ÉGYPTE [Décret du 14 novembre 1885]

Unité monétaire : la Livre égyptienne or = 25^{tr} , 61 au pair : change en septembre $1909 = 25^{tr}$, 40.

r livre = 100 piastres ; r piastre = 10 ochr'- el-guerche = 10 paras.

Or livre Arg 20 piastres	28.00	875 5.10.20.50 pias. Hiv. 833 1.2.5, 10.20 piastr. 1, 2, 5 ochr'-el-
Nick. piastre Br L'2 ochr'-cl- guerche	5.5	guerche: piastre. 14, 2 ochr'-el- guerche.

I livre d'or = I sequin; 20 piastres argent = I talari.

Le commerce emploie aussi le souverain anglais, la pièce de 20fr de France, la livre turque, etc.

ÉQUATEUR [Loi du ter avril 1884]

Unité monétaire : le Sucre d'argent (piastre forte) = 5^{fr} au pair; change en $1909 = 2^{fr}$, 39 environ; piastre-papier = 16,25. Le sucre vaut 10 reales ou 10 decimos = 100 centavos.

MÉTAL	NOM	POH	S TITRE PIÈCES EN CIRCULATION
0r	${\tt condor}$	16,129	900 1 10, 15, 25, 1, 2 condors.
Arg	sucre	25.00	900 1 20. 1 10, 2 10, 1/2, sucre.
	5 centavos 1 centavo		12.1, 2.5 centavos. 1/2, 1, 2 centavos.

La monnaie d'or, prévue par la loi de 1884, n'a pas été monnayée; le double condor vandralt 100fr au pair. La pièce de 2 5 de coudor porte le nom de doblon.

Une loi du 4 juin 1900 tend a établir un étalon d'or. Les nouvelles pièces seraient : le condor d'or de 10 sucres pesant 88,136 au titre de 900, équivalent au souverain anglais, le sucre d'argent et ses divisions argent, nickel et bronze .

ESPAGNE [Loi du 19 octobre 1868]

Unité monétaire : Peseta de 100 centimos = ife au pair; en fait. peseta-papier; change en septembre 1909 = 0fr, 91; valeur pour les droits de Timbre en France = 0fr, 90.

Or ... 100 pesetas 32,258 900 5, 10, 20, 50, 100 pes. 5 pesetas 25,00 900 5 pesetas. Arg... 1 neseta 5.00 835 20, 50 cent., 1, 2 pes.

10 centimos 10,0 1. 2. 5, 10 centimos. Il a, en outre, été fabrique des pièces d'or (altonso), de 25 pe-

Bron.

setas (8g, 065 à 900 millièmes); valeur au change, 2 ifr, 80 environ. Il circule encore en Espagne et dans l'Amerique du Sud, des pièces espagnoles de types anciens, parmi lesquelles l'onca ou pistole quadruple generalement comptee pour 16 douros), du poids de 278.06 et de titre variable suivant le millésime; sa valeur au change est d'environ sofr, 50 : la pièce de 10 escudos. ou isabelline, pesant 8x,38; au titre de 900; valeur au change 25fr, 60 environ; le doublou de Isabel à 100 réales ou 5 douros pesant aussi 84, 385.

On emploie aussi dans le commerce, comme monnaie de compte, le réal (de 34 maravedis) valant 25 centésimos et le centena valant un centième de réal.

Le système monétaire est basé sur celui de l'Union latine, sans cependant que l'Espagne en fasse partie, ce qui soumet la monnaie espagnole aux fluctuations du change.

ÉTATS-UNIS [Lois du 12 février 1873 et 14 mars 1900].

Unité monétaire: le *Dollar or* (\$) = 5^{t_r} , 18 au pair; change en septembre 1909 = 5^{t_r} , 14 (dollar-argent = 5^{t_r} , 08); valeur pour les droits de Timbre en France = 5^{t_r} , 17 $\frac{3}{4}$.

Le dollar renferme 10 dimes ou 100 cents.

MÉTAL	NO M	POIDS TITRE PIÈCES ES	GIRCULATION.
Or	aigle (10 \$)	16,718 900 1, 2 1/2, 5,	
Arg	dollar	26,729 900 dime,	4, 1, 2, 1 \$
Nick.	5 cents	5,0 5 cents.	
Bron.	cent	3,11 cent.	

La pièce de 1 dollar or n'est plus fabriquée depuis 1890.

20 \$ = double aigle; 10 \$ = aigle; 5 \$ = 1/2 aigle; 2 1/2 \$ = 1/4 aigle.

On trouve encore, principalement sur les côtes d'Asie, le Heavy trade dollar, pièce d'argent pesant 278.21 et valant 5fr,44 au pair et environ 2fr,50 au change.

Iles Philippines.

Unité monétaire: Peso d'or (0s, 836 au titre de 900) de 100 centavos = $2t^{2}$, 50 au pair; change en $1909 = 2t^{2}$, 50 environ.

Loi locale du 6 décembre 1906.

20.0 800 peso Arg... peso 750 10, 20, 50 centavos. Arg.. 50 centavos 10,0 5, 0 5 centavos. Nick. 5 centavos 1/2. | centavo. Bron. Leentavo 2.6

Quand les Américains prirent possession des Philippines, le dollar mexicain était la principale monnaie; il subissait les fluctuations du change. En 1990, un ordre fixa la valeur du dollar américain à 2 dollars mexicains. Un act, mis en application en juin 1904, créa un dollar des Phillipines équivaleat à 50 cents américains.

ÉTHIOPIE.

Unité monétaire : talari d'argent = 5fr, 61 au pair; change en 1909 = 2fr, 30 environ.

MÉTAL NOM POIDS TITRE

PIÈCES EN CIRCULATION

Arg. | talari 28,075 835 1/20 1/4, 1/2, | talari. Cuiv. 1/100 talari 5,0 1/100 talari = 1/5 guerche

Le 100 de talari se nomme besa.

Le thaler de Marie-Thérèse a cours au même taux que le talari à l'effigie de Ménélik. En fait, ce dernier perd généralement 25 pour 100 et n'est pas accepté partout.

GRÈCE [Loi du 10 avril 1867; [Convention internationale du 6 nov. 1885].

Unité monétaire : Drachma d'argent de 100 lepta = 1fr; change en septembre 1909 = 0fr, 85.

Or ... 100 drachmai 32,258 900 5,10,20,50,100 drach. Arg., 5 drachmai 25,00 900 5 drachmai.

835 (20, 50 lepta; 1 drachma 5.00 Arg..

Nick. 20 lepta . 4,0 5, 10, 20 lepta.

| lepton: Bron. 10 lepta 10.0 2, 5, 10 lepta.

GUATEMALA.

Unité monétaire : Peso (piastre) argent = 5fr au pair, 2fr au change environ, en fait peso-papier; change en 1909 = 0fr, 25. Le peso = 8 réales = 100 centavos.

Arg. | peso 25:00 900 | piastre (peso), 4 réales.

Arg. 2 réales 6,25 835 1/4, 1/2, 1, 2 réales. Nick. 1/4, 1/2, | réal.

Il a été frappé, à la Monnaie de Paris, quelques pièces d'or de 5

et 10 pesos, valant au pair respectivement 25fr et 5ofr. Le peso d'argent se rencontre peu dans la circulation, la monnaie en usage étant le papier et des pièces de nickel.

HAITI.

[Lois des 28 sept. 1880, 5 mars 1904, 10 août 1906].

Unité monétaire : Gourde d'or (piastre), de 100 centavos = 5fr au pair, en fait gourde-papier; change en 1909 = 1fr. 10 environ.

MÉTAL NOM POIDS TITRE PIÈCES EN CIRCULATION

Or ... 10 gourdes 16, 129 900 1, 2, 5, 10 gourdes.

Arg., | gourde 25,0 900 | gourde.

Arg.. 50 centavos 12.5 835 5, 10, 20, 50 centavos. Nick. 5 centavos 2,8 5, 10 centavos.

Bron. | centavo 5,0 | 1,2 centavos.

Le système monétaire est basé sur celui de l'Union latine.

République de HONDURAS.

Unité monétaire : Peso argent de 100 centavos = 5^{t_r} au pair; au change, 2^{t_r} environ.

Arg. 1 peso 25,00 900 \ 5.10.25,50 centavos, 1 peso 5.0 1, 2 centavos.

Les monnaies d'or des États-Unis, les piastres en argent du Mexique, du Pérou et du Chili ainst que les pièces de 5 francs belges, françaises et italiennes circulent librement.

ITALIE [Lois des 24 avril 1862 et 21 juillet 1866; Conv. intern. du 6 nov. 1885].

Unité monétaire : $Lira = 1^{fr}$ au pair ; change en septembre $1909 = 0^{fr}.97$.

Or... 100 lire 32,258 900 5, 10, 20, 50, 100 lire.

Arg.. 5 lire 25.0 900 5 lire.

Arg.. | lira | 5.0 | 835 50 centesmi, | lira, 2 lire.

Nick. 20 centesimi 4,0 20 centesimi.

Bron. 10 centesimi 10,0 (2, 5, 10 centesimi.

En outre une pièce d'argent de 20 centesimi retirée de la circulation en 1883. La pièce de nickel de 25 cent, n'a plus cours depuis le 31 janvier 1909 et celle de 20 cent, depuis le 30 juin 1909.

Colonie de l'Erytrée [Décret du 18 août 1890]

Unité monétaire : Tallero d'argent = 5^{t_r} au pair; change en $1909 = 2^{t_r}$, 30 environ.

MÉTAL. NOM POIDS TITRE PIÈCES EN CIRCULATION

Arg. 1 tallero 28, 125 800 | tallero (valeur 5 lire).

Arg. 4/10 tallero 10,0 835 1/10, 2/10, 4/10 tallero.

Bron. 1/100 tallero 5,0 1/100, 2/100 tallero.

Les thalers de Marie-Thérèse forment la base principale de la circulation, le talaro érythréen n'ayant pas été accepté par les habitants.

Protectorat des Somalis Décret du 28 janv. 1909]

Le thaler de Marie-Thérèse (26,40 au change environ) est l'unité monétaire la plus employée.

Bron...,. 2 bese 5.0 | besa, 2, 4 bese,

150 bese = 1 thaler de Marie-Thérèse. La monnaie italienne de 1, 2 centesimi (bronze) et 25 centesimi (nickel) est retirée de la circulation.

JAPON [Lois du 8 mars 1897 et du 5 mars 1907].

Unité monétaire : le Yen d'or (2 fun) contenant 0s, 750 de métal fin $= 2^{f_T}$, 583 au pair : change en septembre $1909 = 2^{f_T}$, 56. 1 yen = 100 sen, 1 sen = 10 rin.

Or	20 yen	16, 666	900	5, 10, 20 yen.
Arg	50 sen	10, 125	800	20, 50 sen.
Arg	10 sen	2,25	720	10 sen.
Nick.	5 sen	4,665		5 sen.
Bron	Lsen	7 13		Frin Isen

Les anciennes pièces d'or de 1, 2, 5, 10, 20 yeu circulent pour une valeur double de celle marquee; les pièces de cuivre de 2, 1 et 2 sen sont encore en usage.

LIBÉRIA.

Unité de compte : le Dollar or américain.

Ont cours: 1º les monnaies d'or américaines, anglaises (le souverain vaut 4 dollars 80 cents), françaises (la pièce de 20^{fr} vaut 3 dollars 80 cents), hollandaises, espagnoles; 2º les monnaies d'argent américaines, anglaises; la pièce de 5^{fr} française (acceptée pour 4^{fr},75), la pièce de 2 1/2 florins des Pays-Bas; 3º les monnaies de nickel et de bronze américaines et anglaises.

Pièces spéciales de Libéria : argent, 10, 25, 50 cents ;

cuivre, 1 et 2 cents.

Principauté de LIECHTENSTEIN.

Unité monét.: Krone (couronne) or =1,05 au pair.

MÉTAL NOM POIDS TITRE PIÈCES EN GIRCULATION

Or..... 20 kronen 6,775 900 10, 20 kronen. Arg.... 5 kronen 25.00 900 5 kronen. Arg.... 1 krone 5.00 835 1 krone.

Grand-duché de LUXEMBOURG.

La monnaie légale est le Franc, calculé à 80 pfennige allemands.

La circulation monétaire est formée principalement de pièces allemandes, ainsi que de pièces belges et françaises. Le Luxembourg ne possède en propre que des pièces de billon: nickel, 5 et 10 centimes; bronze, 2 1/2, 5 et 10 centimes.

MAROC.

Unité monétaire, depuis 1902 : la Piastre argent = 5^{f_r} au pair ; change en 1909 = 3^{f_r} ,30 environ.

Arg., piastre 25.00 900 | piastre.

Arg.. 1/2 piastre 12,50 835 1/20,1/10.1/4,1 2 piastre Bron. 10 grammes 10,0 1,2,5 et 10 grammes.

Avant 1902, l'unité monétaire était l'once shraïa, valant environ 0^{fr}, 58 au pair.

Arg., 10 onces 29,12 900 10 onces.

5 onces 14,56 835 12,1,21/2,5 onces. Les monnaies d'or et d'argent espagnoles, françaises et anglaises out également cours; ces deux dernières font prime.

MEXIQUE [Décret du 25 mars 1905].

Unité théorique : Peso d'or, contenant 0s, 75 de métal fin, divisé en 100 centavos = 2^{t_0} , 583 au pair; change en septembre 1909 = 2^{t_0} , 55. En fait, l'unité est le peso argent = 5^{t_0} , 43 au pair; change en septembre 1909 = 2^{t_0} , 10.

8,333 5. 10 pesos. Or . . . In pesos 900 1 peso 27,07 902 : peso. Arg.. Arg., 50 centavos 12.5 800 10, 20, 50 centavos. Nick. 5 centavos 5.0 5 centavos. 2 centavos Bron. 6.0 1, 2 centavos.

L'ancienne pièce d'or de 20 pesos (335,84) vaut au change 101^e, et les anciens quadruples 80^e,40.
Les anciennes piastres d'argent du poids de 278,073 au titre de

902,7 restent en circulation avec une valeur égale au peso d'or fin ; valeur au change 217, 10 environ.

La frappe de ces piastres, avec un coin antérieur à 1893 et une marque spéciale, peut être autorisée pour l'exportation.

Sous les noms de *piastres mexicaines* ou de *dollars*, elles forment la base principale de la circulation monétaire sur les côtes de Chine et de l'Indo-Chine.

Principauté de MONACO

Unité monétaire : le Franc de 100 centimes. Il est frappé des pièces d'or de 20^{fr} et de 100^{fr} conformes aux pièces de l'Union latine.

MONTÉNÉGRO.

La monnaie autrichienne est principalement en usage. En 1909, il a été frappé à Paris des pièces d'argent de l'perper et 5 perpéra. La pièce de 1 perper équivaut à la couronne autrichienne. Il existe aussi des pièées de 10 et 20 para en nickel et 2 para en bronze.

La monnaie turque est courante; l'or anglais et français ont cours suivant un taux fixé par le gouvernement.

NÉPAL.

Les monnaies sont: en argent, la roupie mohari, valant $\frac{11}{16}$ de la roupie de l'Inde; la 1/2, le 1/4 et le 1/8 roupie mohari; en cuivre, le pice, valant $\frac{1}{100}$ de roupie mohari et le double pice.

Des pièces d'or sont aussi frappées, mais elles ne circulent pas comme monnaies; elles peuvent être achetées pour leur vaieur Intrinsèque. Ce sont : le double mohar, le mohar, et les pièces divisionnaires de 1/16, 1/8, 1/4 et 1/2 mohar. Le mohar vaut environ 30 roupies de l'Inde.

La roupie indienne a cours dans tout le Népal.

NICARAGUA.

Unité monétaire : Peso (\$) ou piastre d'argent $=5^{f_x}$ au pair, en fait l'unité est le peso-papier; change en

1909 = 0fr, 50 environ. Le peso se divise en 10 réales ou 100 centavos.

MÉTAL NOM POIDS TITRE PIÈCES EN CIRCULATION

Arg.. 20 centavos 5.0 800 5, 10, 20, 50 centavos. Nick. 5 centavos 1,5 centavos.

La monnaie d'or des pays étrangers circule au Nicaragua.

NORVÈGE

[Lois des 4 juin 1873 et 17 avril 1875].

Unité monétaire : Krone (couronne) d'or de 100 orer = 1^{f_7} ,389 au pair; change en septembre 1905 = 1^{f_7} ,37; valeur pour les droits de Timbre en France = 1^{f_7} ,40.

Or Arg	20 kroner krone	8.961 7,50	900 800	5, 10, 20 kroner. krone, 2 kroner
Arg	50 örer	5.0	600	25, 50 örer.
Arg	10 örer	I: 45	400	10 örer.
Bron.	5 örer	0		1, 2, 5 örer.

OMAN (Sultanat d').

La monnaie la plus généralement employée est lithaler de Marie-Thérèse, valant environ 2^{tr}, 30 au change. La roupie de l'Inde circule sur les côtes, mai non dans l'intérieur. On échange généralemen 10 thalers pour 13 à 14 roupies. Il existe aussi un monnaie locale dont la valeur suit le cours.

La monnaie de compte est le Muhamádi de 20 Gad

le thaler vaut environ 11 1 muhamâdi.

République de PANAMA [Décret du 27 juin 1904]

Unité monétaire : Balboa d'or = 5^{f_r} , 183 au pair moyenne du change en 1909 = 5^{f_r} , 14; il équivaut légalement à 2 pesos argent.

Or... 20 balboas 35, 44 900 1, 21, 2, 5, 10, 20 balboa Arg... 1 peso 25, 0 900 1/20, 1/10, 1/5, 1/2, 1 pes Le dollar d'or actuel des Etats-Unis et ses multiples ont coulégal pour une valeur nominale équivalente à cell du balboa.

PARAGUAY.

Même système monétaire que dans la République argentine.

PAYS-BAS [Loi du 28 mai 1901].

Unité monét.: Ftorin d'or (gulde) de 100 cents = 2^{t_r} ,084 au pair; change en septembre 1909 = 2^{t_r} ,08; valeur pour les droits de Timbre en France = 2^{t_r} ,081.

MÉTAL NOM POIDS TITRE PIÈGES EN CIRCULATION

Or ... 10 florins 6,72 900 10 florins.

Arg., | florin 10,00 945 | 2,1,21/2 florins.

Arg.. 25 cents 3,57 640 10,25 cents.

Nick. 5 cents 4,5 5 cents.

Bron. | cent 2,5 | 12,1,2|2 cents.

Il est aussi frappé une pièce d'or de 1 ducat $3g_{1491}$ au titre de 983) valant 21^{fr} , 83 au pair. C'est une monnaie de commerce qui n'a cours que dans les colonies d'Asie.

Colonies: Indes Orientales.

Arg. 1/4 florin 3, 18 720 1/20, 1 10, 1 4 florin. Cuiv. 4 cent 4,8 1/2, 1, 2 1 2 cents.

Curaçao.

Arg.. 25 cents 3,58 640 10,25 cents.

PÉROU.

Unité monétaire depuis 1900 : Libra (livre) d'or = 25^{f_r} ,22 au pair; change en septembre 1909 : libra d'or = 24^{f_r} ,70; sol d'argent = 2^{f_r} environ.

La livre péruvienne est identique comme poids et

titre à la livre sterling anglaise.

La livre se divise en 10 soles; 1 sol = 10 dineros = 100 centavos.

 MÉTAL
 NOM
 POIDS
 TITRE
 PIÈGES EN CIRCULATION

 Or . . . | libra
 7,988 9163 1/5, 1/2 libra, | libra.

 Arg. . | sol
 25,00 900 {1/2, | dinero; 1/5, 1/2, | libra.

 Arg. . | 0 centavos | 0.0 750 5, 10, 20 centavos.

Arg. 10 centavos 10.0 750 5, 10, 20 centavo Bron. 1 centavo 5,0 1, 2 centavos.

Les monnaies anglaises, souverain et 1/2 souverain, ont cours légal comme si elles étaient respectivement des livres et des 1/2 livres péruviennes. La 1/2 livre d'or porte le nom d'inca.

La pièce de 1/5 de livre a été créée par la loi du 15 nov. 1906.

PERSE

Unité monétaire : Kran d'argent = 0fr, 92 au pair; moyenne du change en 1909 = 0fr, 48.

1 toman = 20 krans; 1 kran = 20 chahis = 1000 dinars. Ledinarn'existe que comme monnaie de compte

Derniers types de monnaies mis en circulation.

Toman 2.88 2 kran, 1/2, 1 toman. Or . . . 900 2 kran 900 1/4, 1/2, 1, 2 kran. Arg... 9.2 Nick. 2 chahi 4.5 1, 2 chahi. Cuiv. 4 chahi 1/4, 1/2, 2, 4 chahi. 20.0

En outre de ces monnaies, il subsiste d'anciens types ayan mêmes dénominations, mais comportant des poids et des titre différents, ce qui amène des confusions.

L'or est une monnaie de luxe qui n'est guère employée que pou

les présents.

Les pièces de monnaie portent des noms particuliers dont le plus employés sont :

ı $jindek = \frac{1}{4}$ chahi; ı $pid = \frac{1}{2}$ chahi; ı abassi = 4 chahl ı sanar = 2 chahi. L'abassi est pen employé. Le jindek n' rééllement cours que dans le Khorassan.

Les mêmes pièces de monnaie ne sont pas reçues dans le différentes parties de la Perse. Ainsi, la pièce de 1 kran n'a pacours entre Chiraz et Esfahan, celle de 2 kran entre Chiraz (

Kerman, etc.

PORTUGAL

[Lois des 29 juil. 1854, 2 juin 1882 et 21 juil. 1899

Unité monétaire: $Milreis-or = 5^{tr}$, 60 au pair $(5^{te}$, 5 au change); en fait, milreis-papier; change en set tembre 1909 = 4^{te} , 90; valeur pour les droits de Timbr en France: 4^{te} , 94 $\frac{1}{4}$. Change du milreis-argent = 3^{te} , 7 en septembre 1909.

MÉTAL NOM POIBS TITRE PIÈCES EN CIRCULATION g
Or... | coroa | 17,735 | 916 \frac{2}{3} | 1/10, 1/5, 1/2, 1 coroa.

Arg. | milreis 25,0 9|6 | 1/2,1,2.5testaos, | milreis Nick. | 100 reis 4,0 50, | 100 reis.

Br... 20 reis 12,0 5, 10, 20 reis.

La pièce de 10 milreis se nomme coroa (couronne); celle de 500 reis, testao (teston).

La loi de 1854 donne cours légal au souverain anglais pour 4500 reis. On ne peut forcer à recevoir plus de 5000 reis en argent et 500 reis en billon.

Le conto de reis = 1 million de reis et le conto de conto

vaut 1 milliard de reis.

Monnaies des Colonies.

Indes portugaises:

Pièces de 400 reiss (roupie) en argent; pièces de $\frac{1}{12}$, $\frac{1}{8}$, $\frac{1}{4}$, $\frac{1}{2}$ tanga, en bronze.

Angola:

Pièces de 200 et 500 reiss en argent.

ROUMANIE [Loi du 14 avril 1890]

Unité monétaire : Leu d'or de 100 bani = 1^{t_r} au pair; change en septembre $1909 = 0^{t_r}, 99$.

32,26 Or ... ion lei 10, 12 1.2, 20, 25, 900 50, 100 lei. Arg.. 5 lei. 5 lei 900 25,00 Arg.. 1 leu 5,00 835 50 bani, Heu, 2 lei. Nick. In bani 5, 10, 20 bani. 4.0 Br ... In bani 1, 2, 5, 10 bani. 10.0

RUSSIE [Loi du 7/19 juin 1899]

Unité monét. : Rouble d'or (100 kopeks) = 2^{f_r} , 667 au pair; change en septembre 1909 : 2^{f_r} , 62; valeur pour les droits de Timbre en France : 2^{f_r} , 63 $\frac{3}{4}$.

Or ... 15 roubles 12,904 5, $7^{\frac{1}{2}}$, 10, 15 roubles. 900 Arg. 25,50 kopeks, | roub. rouble 20.00 900 Arg.. 20 kopeks 3,60 500 5, 10, 15, 20 kopeks. Cuiv. 1 kopek 3.28 1/4, 1/2, 1, 2, 3 kop.

La pièce d'or de 15 roubles se nomme impériale; celle de 7 1/2 roubles, 1/2 impériale. Il a été frappé, en outre, un petit nombre de pièces de 2 1/2 impériales (100fr). Avant la réforme de 1897, au pair, le rouble-argent valait 4fr; il ne vant plus que 2fr, 51 au change. En septembre 1909 le rouble-papier valait 2fr,57. L'ancienne impériale vaut 2ofr, 40 au change (sept. 1909).

Grand-Duché de Finlande [Loi du 9 août 1877]

Unité monétaire : Markka d'or de 100 penni = 1^{t_i} au pair, change en septembre $1909 = 0^{t_r}$, 99; valeur pour les droits de Timbre = 1^{t_r} .

pour re	e arons ac 111	111710	X	
MÉTAL	NOM	POIDS	TITRE	PIÈCES EN CIRCULATION
Or Arg Arg Br	20 markkaa markka 50 penniä penni	6,452 5,183 2,55 1,28	900 868 750	10, 20 markkaa. 1, 2 markkaa. 25, 50 penniä. 1, 5. 10 penniä.

Le rouble d'or russe vant 2 markkaa 66 2/3 penniñ. La monnaie d'or russe a cours légal illimité; velle d'argent pour 3 roubles 75 kopeks.

République de SAINT-MARIN

Unité monét : Lira de 100 centesimi = 1^{fr} au pair. Pièces de 50 centesimi, 1 lira, 2 et 5 lire en argent, 5 et 10 centesimi en bronze frappées spécialement en Italie pour Saint-Marin.

Ces pièces sont semblables comme poids et titres aux pièces italiennes et font partie du contingent italien.

шеп

République de SALVADOR

Unité monétaire : Peso ou Piastre d'or de 400 centavos = 5^{f_r} au pair; en fait, peso-papier = 1^{f_r} , 50 au change (4809).

Or	10 pesos	16, 129	900	1.2.5, 10, 20 pesos,
Arg	peso	25,00	900	I peso.
Arg	50 centavos	12.5	835	5, 10, 20, 50 centav.
Niek.	5 centavos	3 17		1 2 3 Frentavos

Il existe un atelier monétaire appartenant au gouvernement. Toutes ces pièces, l'or en particulier, n'ont pas encore été frappers on ne l'ont été qu'en petite quantile. La monnaie d'or de tous les pays circule librement.

SERBIE [Lois des 10 déc. 1878 et 1er janv. 1883]

Unité monétaire : Dinar de 100 para = 1^{fr} au pair; moyenne du change en 1909 : dinar-or = 0^{fr} , 99; dinar-argent = 0^{fr} , 75.

MÉTAL	NOM	POIDS	TITRE	PIÈCES ENGIRCULATION
Or	10 dinara	3,226	900	10, 20 dinara.
Arg	5 dinara	25,00	900	5 dinara.
Arg	dinar	5,00	835	50 para. dinar, 2 dinara.
Nick.	20 para	6,0		5. 10, 20 para.
Br	10 para	10,0		1. 2. 5, 10 para.

Système monétaire analogue à celui de l'Union latine.

SIAM [Loi du 11 novembre 1908]

Unité monétaire théorique : Le tical-or ayant une valeur égale à celle 05,558 d'or pur; valeur au pair 15,92. Le tical se divise en 100 satang.

Or	dos (10 tic	al) 6,20	900	dos.
Arc	1 tical 2 salung	15.0	900	tical
aig	1 2 salung	7,5	800	1, 2 salung.
NICK.	ij sarang	3, 5		5, 10 satang.
Br	salang	5, 0		satang.

La monnaie d'or et le tical argent ont cours illimité, la monnaie d'argent pour 5 tical et le billon pour 1 tical. Les pièces frappées antérieurement continueront a circuler librement. En 1909, l'ancien tical valait au change 1fc, 15.

SUÈDE [Loi du 30 mai 1873]

Unité monét.: Krona (couronne, d'or de 100 öre = 1fr, 389 au pair; change en septembre 1909 = 1fr, 37; valeur en France pour les droits de Timbre = 1fr, 40.

Or Arg	20 kronor 1 k r ona	8,96 7.50	900 800	5, 10, 20 kronor. krona, 2 kronor.
Arg	50 öre	5.00	600	25. 50 öre.
Λrg	10 öre	1.45	400	10 öre.
Br	5 öre	8.0		1, 2, 5 öre.

On emploie encore, comme monuaie de compte, le carolin ou nouveau ducat d'or; il vant 7 kronor 20 ôre.

SUISSE [Convent. intern. du 6 nov. 1885]

Unité monét. : Franc de 100 centimes = 1fr au pair.

MÉTAL	NOM	POIDS	TITRE	PIÈCES EN CIRCULATION
Or	20 francs	6,4516	900	20 francs.
Arg	5 francs	25,00	900	5 francs.
Arg	franc	5,00	835	1/2, 1, 2 francs.
Nick.	10 centimes	3,0		5, 10, 20 centimes.
Bron.	centime	1,5		1,2 centimes.

Indépendamment des pièces de l'Union latine, la loi du 23 juin 1887 a donné droit légal de circulation aux pièces suivantes : souverain et 1/2 souverain anglais ; pièces de 20 et 10 mark; pièce de 5 dollars des États-Uuls

TRIPOLITAINE

Unité monétaire : Piastre de 40 para = 0fr, 23 environ.

On fait usage en Tripolitaine des mêmes monnaies qu'en Turquie; Il circule aussi des pièces de bronze européennes auxquelles on attribue des valents fictives et conventionnelles de 5, 10, 20 paras, suivant la grandeur et le poids.

Dans l'intérieur, on compte encore en mahbouh se divisant en 8 guerch de 100 paras ; le mahbouh correspond à 1762,60 environ.

Ces pièces n'existent plus que nominalement.

TURQUIE [Loi de 1844]

Unité monétaire: Livre d'or turque = 22^{t_r} , 784 au pair; change en sept. $1909 = 22^{t_r}$, 70, On compte aussi en piastres de 40 para; valeur au pair 0^{t_r} , 23 environ.

1 livre turque = 100 piastres; 1 piastre = 40 para. Le para vaudrait donc, par suite, environ 0^{tr},0057. La valeur de la livre en piastres varie, suivant les provinces, de 100 à 135 pour 100, et même au delà.

0r	100 piastres	7,216	916 ½ 25, 50, 100, 250, 500 piastres.
Arg	20 piastres	24.055	830 /1/2, 1, 2, 5, 10, 20 piastres.
Cuiv.	In para	2.0	5. In para.

Les pièces de monnaies turques sont généralement désignées

par des noms particuliers; on a ainsi pour l'or: 500 piastres (5 livres) = 1 bourse = 25 medjidiek; 250 piastres = 1 julik; 100 piastres = 1 livre = 1 yslik = 1 medjidieh d'or; 50 piastres = 1 ellilik; 25 piastres = 1 missir.

Argent: 20 piastres = 1 medjidieh = 1 irmilik; 10 piastres on 1/2 medjidieh = 1 onlik; 2 piastres = 1/10 medjidieh valant 1 ikilik; 1 piastre = 1 birgrüch; 1/2 piastre = 1 ja rimilik.

Il circule encore en Turquié des monnaies antérieures à celles provenant de la réforme de 1844. Les poids, titres et dimensions de ces monnaies sont très variables. Ce sont :

L'altelik, anciennes monnaies d'argent (1828) au titre de 440 à 446 millièmes; la pièce de 1 altelik renfermáit 6 piastres, elle en vaut 5 actuellement; les pièces de 1/2 et 1/4 altelik à proportion.

Le métallique renferme des pièces de 1/4 et 1/2 piastre; la valeur de la 1/2 piastre métallique varie entre 10 et 18 paras suivant les provinces.

Le bechlik, pièce d'argent au titre variant entre 170 et 225 millièmes; il y avait des pièces de 1/10, 1/5, 1/2 et 1 bechlik; cette dernière contenait 5 piastres et en vaut 2 1/2 actuellement.

URUGUAY [Lois des 23 juin 1862 et 6 déc. 1900]

Unité monétaire théorique : Piastre ou Peso d'or $=5^{tr}$,36 au pair ; 1 peso renferme 100 centesimos, change en septembre 1909 : peso-argent $=4^{tr}$; pesopapier $=4^{tr}$,75.

Le peso-or devrait peser 1s,697 au titre de 917; mais, ainsi que la monnaie d'or prévue par la loi de 1862, il n'a pas encore été frappé. L'or circulant dans le pays est d'origine étrangère. 10 pesos d'or forment le doublon d'or valant théoriquement 10 piastres d'argent.

MÉTAL	NOM	POIDS	TITRE	PIÈGES EN CIRCULATION
Arg.,	peso	25,00	900	10, 20, 50 centesi- mos, peso.
	5 centesimos centesimos			1, 2, 5 centesimos. 1, 2, 4 centesimos.

La loi de decembre 1906, créant la monnaie de nickel, a démonétisé les pièces de bronze.

La prime de l'or, qui s'est élevée, il y a quelques années. à 15 pour 100, varie encore actuellement entre 3 et ; pour 100.

États-Unis du VENEZUELA [Loi du 2 juin 1887] Unité monétaire : le Bolivar d'or = 1^{fr} au pair;

change du bolivar en septembre 1909 : or = 0^{f_r} , 99 ; argent = 0^{f_r} , 60 ; papier = 0^{f_r} , 75. 1 bolivar = 100 centavos.

Or Arg	100 bolivars 5 bolivars		900 5, 10, 20, 50, 100 be 900 5 bolivars.	ol
Arg	1 bolivar	5.00	835 (20, 50 centavos, 1, 2 bol.	1
Nick.	5 centavos	5,00	1, 2, 5 centavos.	

La monnaie du Venezuela est fabriquée sur le type de l'Unionlatine, dont les monnaies circulent dans le pays.

NOTE

SUR LA FABRICATION DE L'ORFÈVRERIE ET DE LA BIJOUTERIE.

La fabrication des ouvrages d'or et d'argent est régie en France par la loi du 19 brumaire an VI, relative à la surveillance du titre et à la perception des droits de garantie des matières et ouvrages d'or et d'argent.

Les titres dont les fabricants peuvent faire usage, pour les objets mis en vente en France et dans les Colonies, sont au nombre de 3 pour l'or et de 2 pour

l'argent, savoir :

v^{er} titre, 920 millièmes ou 22 ²/₈₂ carats environ.

2º titre, 840 millièmes ou 20 5 carats environ.

3e titre, 750 millièmes ou 18 carats environ.

1^{er} titre, 950 millièmes ou 11 deniers 9 10 grains.

Argent...) 2e titre, 800 millièmes ou 9 deniers 14 grains.

Une loi du 25 janvier 1884 a créé un quatrième titre (583 millièmes ou 14 carats) pour la fabrication des boîtes des montres d'or destinées à l'exportation. Cette même loi a autorisé les fabricants d'ouvrages d'orfèvrerie, joaillerie, bijouterie de boîtes de montres, à fabriquer, exclusivement pour l'exportation, des objets d'or et d'argent à tous autres titres.

Les objets ainsi fabriqués ne reçoivent pas le poinçon de l'Etat, mais ils doivent être marqués d'un poinçon spécial de maître indiquant le titre de l'alliage.

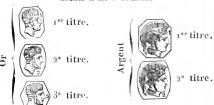
La tolérance de titre est pour l'or de 3 millièmes, et pour l'argent de 5 millièmes. Pour les menus objets, essayés seulement au touchau, la tolérance est portée, dans la pratique, à 20 millièmes.

L'article 37 de la loi de finances du 8 avril 1910 soumet aux obligations de la garantie les ouvrages d'orfèvrerie, de bijouterie et joaillerie composés en tout ou partie de platine. Le titre légal des ouvrages ou parties d'ouvrages en platine est 950 millièmes. L'irridium associé au platine est compté comme platine. Le droit de garantie est le même que pour les ouvrages d'or.

Aucun objet d'or, d'argent ou de platine ne peut être mis en vente sans avoir été présenté à un bureau de garantie et revêtu de l'empreinte des poinçons de l'État, après essai constatant qu'il est au titre légal.

On trouve, ci-après, les poinçons de garantie appliqués sur les ouvrages d'or et d'argent, de fabrication française.

ESSAIS A LA COUPELLE.



ESSAIS AT TOUCHAU.

Paris. Départements. Paris. Départements

Touchau or.

Touchau argent.

Les droits perçus aux bureaux de garantie se divisent en droits d'essais et droits de contrôle.

Le prix d'un essai d'or ou de doré est fixé à 3 francs et celui d'argent à 80 centimes.

L'essai des menus ouvrages d'or par la pierre de touche est payé o centimes par décagramme.

Les droits de garantie ou de contrôle sont, décimes compris, depuis les lois du 30 mars 1872 et du 30 décembre 1873, de 37 fr. 50 c. par hectogramme d'or, et de 2 fr. par hectogramme d'argent.

Aux termes de l'article rer de l'arrêté des Consuls du 5 germinal au XI, il ne peut être frappé de médailles ou jetons ailleurs que dans les ateliers de la Monnaie, à moins d'une autorisation spéciale du gouvernement.

Le titre est de 916 millièmes pour l'or et 950 mil-

lièmes pour l'argent.

Jusqu'en 1893, les autorisations n'étaient accordées que pour la fabrication de médailles munies de bélières soudées ou faisant corps avec elles, et pour les médailles entourées d'une ornementation avant pour effet de les transformer en bijoux (décisions des 2 décembre 1874 et 31 octobre 1891). Ces médailles peuvent être frappées au titre de 750 millièmes pour l'argent.

Une décision ministérielle du 8 septembre 1893 admet, en principe, l'autorisation de frapper des médailles sans bélières, sous la condition que ces médailles se distingueront nettement des pièces de monnaies, qu'elles porteront sur la tranche le nom du métal; le titre sera 916 pour l'or et 950 pour

l'argent.

Les médailles servant à faire des broches et épingles doivent être au titre de 750 pour l'or et 800 pour l'argent. Toutes les médailles sont soumises au contrôle de la garantie.

TABLE POUR LA CONVERSION

Des anciens titres des matières d'or et d'argent en millièmes décimaux.

Malgré les avantages des calculs décimaux, soit pour déterminer le titre, soit pour établir le poids des matières d'or et d'argent, des changeurs, des bijoutiers, des orfèvres, surtout dans les départements, ont conservé l'usage d'établir leurs comptes d'après les anciennes méthodes, soit qu'ils achètent, soit qu'ils vendent. De là des difficultés qui prennent naissance dans des calculs longs et difficiles. Il est a désirer que cet ancien système soit abandonné pour satisfaire aux vœux de la loi et aux intérêts du public.

Les Tables suivantes viendront en aide aux personnes qui seront obligées de se servir des calculs anclens.

COXVERSIOX

DES CARATS ET 32^{es} DE CARAT, anclen titre

des matlères d'or, en millièmes.

CONVERSION

DES DENIERS ET GRAINS, ancien titre des matières d'argent, en millièmes.

-						_				_	-
32" de carat.	Millièmes.	Carats.	Millièmes	Carats.	MIIIIèmes.	Grains.	Millièmes.	Grains	Milliemes.	Denlers.	MIIIIèmes
3 4 5 6 7 8 9 10 20 30	3 4 5 7 8 9 10 12 13 26 39	3 3 4 5 6 7 8 9 10	42 83 125 167 208 250 292 333 375 417 458 500	13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 21	542 583 620 667 708 750 792 833 875 917 958	1 2 3 4 5 6 7 8 9 10	3 7 10 14 17 21 24 28 31 35 38 42	13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24	45 49 52 56 59 63 66 69 72 76 80 83	3 4 5 6 7 8 9 10	83 167 250 333 417 500 583 667 750 833 917

POIDS ET MESURES.

Système métrique	552
Extension du système métrique à l'étranger.	552
Mesures légales de France	564
Système C.G.S	570
Conversion des anciennes mesures en nou- velles	576
Conversion des nouvelles mesures en an-	576
Anciennes mesures usitées en France avant l'adoption du Système métrique	,
Comparaison des mesures françaises et an-	577
glaises	580
Comparaison des mesures russes et françaises.	582
Mesures japonaises	584
Mesures chinoises	585
Lieues et milles	586
Brasses des Cartes marines	586
Note sur le carat métrique	587
Tonnage des navires	589

SYSTÈME MÉTRIQUE.

Le Système métrique a été institué en France par la loi du 18 germinal an III (7 avril 1795).

Cette loi prescrivait l'adoption d'un étalon unique des Poids et Mesures pour toute la République et fixait les principes du système et de la nomenclature. C'est la loi du 19 frimaire an viu (10 décembre 1799) qui a donné une valeur lègale aux étalons définitifs du mêtre et du kilogramme établis à la suite des travaux de Delambre, Méchain, Laplace, Borda, Lavoisier. Ces étalons furent déposés aux Archives nationales.

Enfin la loi du 4 juillet 1837 a rendu le Système métrique obligatoire en France.

Extension du Système métrique a l'étranger.

De bonne heure on fit des efforts pour répandre le Système métrique à l'étranger. Il se propagea d'abord en Suisse, en Hollande et en Espagne. Enfin, en 1872, une Commission internationale se réunit à Paris sur l'invitation du gouvernement français en vue de l'établissement de prototypes internationaux. Trente États y étaient représentés.

On résolut, pour l'exécution des nouveaux prototypes du mêtre et du kilogramme, de prendre comme point de départ les étalons des Archives. A la vérité les mesures géodésiques plus précises, faites depuis 1799, avaient montré que cet étalon n'est pas exactement la quarante-millionième partie du méridien terrestre; mais si, au lieu de conserver le mêtre des Archives, on s'en était tenu à la définition théorique du mêtre, et si l'on avait voulu établir un nouvel etalon plus précis, de nouveaux progrès de la Géodésie auraient montre bientôt que ce nouvel étalon n'était pas non plus rigoureusement exact, de sorte que tout aurait été à recommencer.

Un Bureau international des Poids et Mesures fut créé par une convention diplomatique en 1875 (Convention du Mètre) et installé au pavillon de Breteuil. Il avait pour mission de construire et de conserver les étalons définitifs et de les comparer aux étalons nationaux fournis aux différents États.

Les étalons définitifs du mètre et du kilogramme furent définitivement sanctionnés par la Conférence générale de 1889 et déposés dans les caveaux du pavillon de Breteuil.

Depuis la Conférence de 1872 les progrès du Système métrique à l'étranger ont été très rapides.

Allemagne. — Le Système métrique a été introduit en Allemagne par une loi du 17 août 1868, dont l'entrée en vigueur dans la Confédération de l'Allemagne du Nord était prévue pour le 1° janvier 1872, avec emploi facultatif des mesures métriques dès le 1° janvier 1870. Cette loi fut étendue à l'empire d'Allemagne par une nouvelle loi promulguée le 26 novembre 1871. Les mesures agraires bavaroises restaient autorisées jusqu'au 1° janvier 1878. La loi du 30 mai 1908 adopte comme base des mesures et des poids le mêtre et le kilogramme.

Les étalons internationaux sont reconnus par une loi du 26 avril 1893.

Confédération Argentine. — Une loi du 10 septembre 1863 autorise le Système métrique, et donne au Président la faculté de le rendre obligatoire; en exécution de cette loi, un décret du 17 mai 1872 le prescrit dans les opérations de la douane. Enfin une loi du 13 juillet 1877 le reconnaît comme seul légal à partir du 1° janvier 1887.

Autriche. — Une loi du 23 juillet 1871 définissait, pour l'Autriche, les unités métriques par des étalons nationaux qui sont respectivement un mètre à bouts en verre et un kilogramme en cristal de roche, et prévoyait l'emploi facultatif du Systèmemétrique dès le 1^{er} janvier 1873, avec l'obligation de s'en servir à partir du 1^{er} janvier 1876. La même loi donnait les équivalents entre les anciennes mesures et les nouvelles.

La loi du 12 janvier 1893 sanctionne les étalons internationaux en même temps que les copies attribuées à l'empire d'Autriche.

Belgique. — Le Système métrique a été, par une loi du 21 août 1816, introduit dans les Pays-Bas alors réunis. Son enseignement devait commencer, dans les eccles, au plus tard le 1^{er} janvier 1817, et îl devenait définitivement obligatoire à partir du 1^{er} janvier 1820. Les dénominations restaient semblables à celles des anciennes mesures du royaume, et n'out été remplacées par celles en usage dans le Système métrique qu'à partir de 1855 pour la Belgique et de 1869 pour la Hollande.

Une loi du 4 mars 1848 sanctionne des étalons

propres au royaume de Belgique.

Les étalons internationaux et les copies attribuées à la Belgique sont sanctionnés par un décret royal du 1^{er} juin 1896. Les étalons recounus par la loi de 1848 avaient eté, d'aillenrs, déteriorés dans l'incendie du palais de la Nation, survenu en 1883.

Bolivie. — L'emploi du Système métrique est obligatoire; cependant les anciennes mesures espagnoles sont encore en usage.

Brésil. - Le Système métrique est obligatoire, avec quelques tolerances dans son application.

Bulgarie. - En Bulgarie, le Système métrique

a été rendu facultatif par une loi du 18 30 décembre 1888; dès le 1^{er} juin 1889, le Système devenait obligatoire dans le commerce des grains, et son emploi général était imposé à partir du 1^{er} janvier 1892.

Les unités de masse et de capacité sont dérivées du mètre, conformément à la première loi française. Toutefois, la loi prévoit l'acquisition d'un mètre et d'un kilogramme prototypes en platine.

Chili. - Le système est obligatoire.

Chine. — Le décret du 29 août 1908 fixe le rapport des nouvelles mesures de l'Empire chinois avec les unités métriques

Colombie. — Le Système métrique a été introduit en 1857.

Corée. — Le Système légal est en grande partie décimal; mais les unités ne sont pas celles du Système métrique.

Costa-Rica. — Le Système métrique est introduit dans les douanes et son emploi est rendu facultatif. Cependant les anciennes mesures espagnoles sont encore en usage.

Crète. — Le Système métrique est d'usage général; on rencontre encore cependant les mesures turques.

Cuba. - Le système métrique est employé.

Danemark. — Le Système métrique a été adopté par une loi du 4 mai 1907. La date d'application est fixée au 1er avril 1910 pour les services publics. Encore facultatif entre les particuliers, il deviendra obligatoire le 1er avril 1912.

Égypte. - Un décret de l'année 1875 a intro-

duit le Système métrique, à titre facultatif, dans tout le territoire de l'Égypte. En 1892, un progrès a été accompli par l'obligation imposée de l'emploi du Système pour toutes les transactions du Gouvernement avec les particuliers. Les anciennes mesures agraires ont été conservées, et les anciennes unités de masse sont encore dans l'usage courant du commerce. Le Système métrique est enseigné dans les écoles de l'État.

Équateur. — Le Système métrique a été rendu légal par une loi du 6 décembre 1856; mais il n'a pas encore été adopté complètement dans les usages commerciaux.

Espagne. — L'introduction obligatoire du Système métrique en Espagne et dans les colonies du royaume a été opérée par une loi du 17 juillet 1849. Les prototypes internationaux et nationaux sont

Les prototypes internationaux et nationaux son reconnus par une loi du 8 juillet 1892.

recondus par une for au o jumet 1092.

États-Unis d'Amérique. — Le Système métrique a été rendu facultatif aux États-Unis par une loi du 28 juillet 1866 dont voici le premier article:

« Il est décidé, par le Sénat et la Chambre des représentants des États-Unis assemblés en Congrès, qu'à partir de l'adoption de cette loi, il sera légal, dans toute l'étendue des États-Unis, d'employer des poids et des mesures du Système métrique, et aucun contrat ou transaction, ou plaidoyer devant aucun tribunal, ne doit être invalidé ou sujet à objection par le fait que les poids et les mesures employés dans cet acte, ou auxquels il se rapporte, sont des poids ou des mesures du Système métrique. »

Le deuxième article établit les équivalents légaux. Un décret ultérieur a sanctionné les étalons livrés

par le Bureau international,

Le Système métrique est obligatoire depuis le 1^{er} janvier 1895 dans le service de santé militaire et depuis le 21 novembre 1902 dans tous les services de santé.

Le 27 novembre 1906, le Comité des monnaies, poids et mesures a refusé, par 7 voix contre 5, de faire un rapport sur une proposition relative à l'adoption du Système métrique.

Royaume-Uni de Grande-Bretagne et d'Irlande. — Plusieurs lois du Royaume-Uni consacrent l'existence du Système métrique, en le déclarant d'abord non illégal, puis en autorisant formellement son emploi.

Une première loi, de 1866, porte l'autorisation de l'emploi du Système, sous une forme analogue à celle adoptée dans la loi des États-Unis; puis une annexe à la loi passée le 8 août 1878 indique les équivalents métriques des mesures britanniques, en même temps qu'elle donne une liste complète des étalons métriques du Board of Trade. La loi du 26 juillet 1889 prévoit que les bureaux locaux de vérification pourront être pourvus d'étalons du Système métrique en vue de la vérification de semblables étalons utilisés daus le commerce.

Enfin, l'usage des mesures métriques dans tout le Royaume-Uni a été reconnu, dans les termes suivants, par une loi du 27 mai 1807:

« Article 4 ... l'usage des poids ou des mesures du Système métrique dans le commerce est légal. »

En même temps, les étalons livrés par le Bureau international sont reconnus comme étalons nationaux du mêtre et du kilogramme.

Une loi portant l'emploi obligatoire du Système métrique, adoptée à la Chambre des Lords, a été repoussée à la Chambre des Communes, le 22 mars 1907, par 150 voix contre 118.

En 1902, les gouverneurs des Colonies, au nombre de 46, furent consultés par le Ministre des Colonies sur une modification possible de la législation. La plupart des réponses furent favorables au Système métrique. Seules les colonies des Barbades, Bahama, Chypre, Lagos, Sainte-Hélène et Waïhaiwai furent opposées.

Le Système métrique est en usage depuis longtemps dans l'île Maurice et aux Seychelles. En Nouvelle-Zélande, une loi promulguée en 1903 autorise le gouverneur à proclamer le Système métrique à partir d'une date non antérieure au 1° janvier 1906; la proclamation n'a pas encore été faite.

Grèce. — Le Système métrique a été rendu légal, mais non obligatoire, par un décret de 1836. En septembre 1898, son introduction graduelle, en commençant par les mesures de longueurs, a été décidée à nouvean.

Guatemala.— Le Système métrique, adopté dans les douanes, est facultatif.

Hollande. — Les nouveaux étalons du royaume de Hollande sont semblables aux étalons internationaux, mais ont été déduits directement de ceux des Archives par une commission néerlandaise. Le mêtre hollandais diffère de + 2°,6 du mêtre international. Depuis l'année 1869, les désignations métriques coexistent avec les anciens noms des unités conservés dans les Pays-Bas, et les poids pharmaceutiques sont abolis depuis la même époque. (Voir aussi la Belgique).

Honduras. — Le Système métrique a été rendu légal le 1° avril 1897, mais l'ancien Système espaguol est encore d'un usage général. Hongrie. — Le Système métrique, adopté par une loi de l'année 1874 (loi vut), est obligatoire depuis le 1er janvier 1876. Une loi de 1891 reconnaît les prototypes nationaux remis par le Bureau international.

Italie. — Les différentes provinces qui constituent actuellement le royaume d'Italie ont adopté le Système métrique à des époques très diverses. Ainsi une loi du 27 octobre 1803 l'a introduit dans le royaume Lombardo-Vénitien, et une ordonnauce de Joachim Napoléon l'a rendu légal dans le royaume des Deux-Siciles, ou, d'ailleurs, il n'est devenu d'un usage général qu'à la suite d'une nouvelle loi promulguée en 1863. Le Piémont a adopté le Système en 1845, et le Grand-Duché de Modène en 1849.

Pour l'Italie partiellement, puis complètement unifiée, le Système a été rendu obligatoire par les lois du 26 juillet 1861 et 23 juin 1874. Un décret royal du 23 août 1890 reconnaît les nouveaux

étalons.

Japon. — Les anciens systèmes de mesures du Japon ont été coordonnés dans une loi du 23 mars 1891, entrée en vigueur le 1^{er} janvier 1893.

Cette loi reconnait aussi le Système métrique et consacre les équivalents entre les unités du Système et celles du Système japonais, choisies de telle sorte que les réductions reposent sur des nombres arrondis. Ainsi, le shaku, unité de longueur, est égal à $\frac{1}{30}$ mètre, et le kwan, unité de masse, est égal à 3.75 kilogrammes. Les divisions du shaku sont décimales; les multiples sont décimaux ou sexagésimaux, suivant la numération généralement usitée dans l'Orient. La division du kwan est aussi décimale.

Luxembourg. — Le Système métrique est obligatoire (*voir* Belgique).

Mexique. — Au Mexique, le Système métrique a été mis en vigueur dès le 1° janvier 1862, par une loi promulguée le 15 mars 1857, le rendant obligatoire pour les actes officiels à partir du 1° janvier 1862. Le 20 décembre 1892, un nouveau décret rend le Système métrique obligatoire dans toutes les relations civiles.

Les étalons internationaux sont reconnus par une loi du 16 septembre 1896.

Monténégro. - Système métrique obligatoire.

Norvège. — Un décret royal a rendu le Système métrique facultatif à partir du 1° juillet 1879; il est devenu obligatoire le 1° juillet 1882. On peut remarquer que le gramme était en usage dans les Postes dès le 1° juillet 1871. Un décret a sanctionné les nouveaux étalons.

Nicaragua. — L'emploi du Système métrique introduit dans les douanes depuis janvier 1893, est resté facultatif entre les particuliers; il est encore de peu d'usage.

Paraguay. — L'usage du Système métrique est facultatif.

Pérou. — Une loi du 16 décembre 1862 et un décret du 10 mars 1869 fixent les conditions de l'introduction du Système métrique au Pérou. Plus récemment, le 21 septembre 1891, une loi a été promulguée, en vue de la création d'un Bureau de Poids et Mesures « qui se mettra en rapport avec le Bureau international de Sèvres, aussi bies qu'avec les bureaux similaires de l'étranger... > L'article 5 prévoit l'acquisition de prototypes issue du Bureau international.

Portugal. — Un décret royal du 13 décembre 1852 a introduit le Système métrique dans le royaume de Portugal, en fixant deux années pour le terme de son entrée en vigueur. Dès cette époque, une série de décrets et d'ordonnances le rendent obligatoire successivement dans les divers services de l'État ainsi que dans le commerce. Enfin une loi du 16 mai 1867 le rend exclusif, en déclarant tout autre système illégal à partir du 1er janvier 1870, date prorogée ultérieurement jusqu'au 1er janvier 1872 pour les mesures de capacité, à l'exception cependant des villes de Lisbonne et d'Oporto, où le Système devait être exclusif pour toutes les mesures un an plus tôt.

Un décret publié le 5 septembre 1905 a étendu l'obligation aux colonies de la Guinée, d'Angola et

de Mozambique.

Roumanie. — Le Système métrique a fait son apparition en Roumanie par la loi de 1864, prévoyant son adoption facultative à partir du 1° janvier 1866. Dès cette époque, on commença à outiller les bureaux de vérification en vue de l'étalonnage des unités métriques, et une loi de 1880 fixa les conditions dans lesquelles la loi de 1864 devrait être appliquée. Le Système a été rendu obligatoire par une loi de 1883, déclarant les autres systèmes illégaux à partir du 1° janvier 1884; ultérieurement, le délai fut prorogé jusqu'à la fin de la même année.

Russie et Finlande. — La loi du 4/16 juin 1899, entrée en vigueur le 1° janvier 1900, substitue l'archine à la sagène, et consacre l'emploi facultatif du Système métrique.

Une ordonnance du Ministre de la Guerre, publiée en février 1907, impose l'emploi du Système métrique, à partir du 1° janvier 1908, dans les services de la médecine militaire.

Une loi du 16 juillet 1886 a rendu l'emploi du Système métrique définitivement légal dans le Grand-Duché de Finlande, en mème temps qu'elle reconnaissait par avance comme prototypes le mètre et le kilogramme établis par le Bureau international. L'emploi des unités métriques dans les postes était prescrit à partir du 1er janvier 1887. L'application générale du Système est devenue obligatoire en 1892.

République du Salvador. — Le Système métrique, introduit dans les douanes depuis 1885, esrendu facultatif.

Serbie. — Une loi du 1,13 décembre 1873 prévoyait l'introduction obligatoire du Système métrique dans le royaume de Serbie à partir de l'année 1880 mais, en 1879, le délai fut prorogé jusqu'en 1883.

Siam. — Le mètre est employé depuis 1889 dan les travaux publics, et a été introduit plus récem ment dans les trafics par chemin de fer; sor usage semble se généraliser rapidement.

Suède. — Un décret royal a rendu le Systèm métrique facultatif en Suède à partir du 1^{er} jan vier 1879.

L'ancien système est resté autorisé jusqu'au conmencement de 1889. Il convient de mentionner I fait que le gramme était en usage dans les postes partir du 1er juillet 1871.

Suisse. — En Suisse les lois cantonales ont corsacré à partir de 1822 un système basé sur un pit de 30cm et une livre de 500k, système étendu à Confédération tout entière par la loi du 24 de cembre 1851. La loi du 3 juillet 1875 rendit obl

gatoire, à partir du 1er janvier 1877, le Système métrique, déjà facultatif depuis quelques années.

Tunisie. — Le Système métrique a été introduit dans la Régence par un décret du 12 janvier 1895. Son usage s'y est répandu rapidement, et les mesures métriques y sont seules employées aujourd'hui.

Turquie. — Une loi de l'année 1886 a rendu le Système métrique obligatoire à Constantinople après un intervalle de cinq années. En conséquence de cette loi, les anciennes mesures ont été confisquées et détruites dans la capitale, mais aucune tentative n'a été faite pour introduire le nouveau système dans les provinces.

A Constantinople même, les mesures de l'ancien système ont reparu peu à peu, et, malgré une tentative énergique en faveur du Système métrique, le Conseil d'État, reconnaissant qu'il était impossible d'user de rigueur, a autorisé de nouveau l'emploi de l'ancien système turc. Done, à l'heure actuelle, les deux systèmes sont facultatifs.

Uruguay. — En 1862, le gouvernement de l'Uruguay l'a rendu obligatoire, mais sans grand succès; une nouvelle loi de 1894, prevoyant des penalités, a eu plus d'effet, et le commerce l'a complètement adopté.

Vénézuela. — Le Système métrique est employé depuis 1857 dans les transactions officielles.

MESURES LÉGALES EN FRANCE.

Les décisions des Conférences internationales, aussi bien que les progrès de la Science, ont entraîné de nouvelles modifications dans la législation française.

1. En premier lieu, les lois antérieures renfermaient une contradiction, puisqu'elles définissaient le mètre comme la 40000000° partie du méridien terrestre et qu'elles décidaient en même temps que le mètre légal serait l'étalon en platine déposé aux Archives. Cet étalon n'étant pas rigoureusement égal au mètre théorique, cette double définition était contradictoire.

D'autre part, la Commission internationale, réunie à Paris en 1872, a ordonné l'exécution de nouveaux prototypes internationaux qui ont été déposés au-Pavillon de Breteuil, à Sèvres, et dont des copies ont été distribuées aux différents États contractants et en particulier à la France.

Ce mètre international différait très peu du mètre des Archives que l'on avait cherché à copier auss exactement que possible, mais les nouveaux étalons étaient très supérieurs aux anciens:

- 1º Parce qu'ils sont en platine iridié, tandis que les anciens étalons sont en platine;
- 2º Parce que ce sont des mètres à traits, tandis que le mètre ancien est une règle à bouts;
- 3° Parce que les nouvelles règles résistent mieur à la flexion et que les traits sont tracés dans le plan de la fibre neutre.

Pour toutes ces raisons, la substitution du mêtre international au mêtre des Archives comme étalor légal s'imposait.

- 2. Les lois antérieures définissaient le gramme comme une unité de poids, c'est-à-dire de force; nous verrons plus loin, à propos du système C. G. S., l'avantage qu'il y a à regarder le gramme comme unité de masse.
- 3. Pour la même raison que pour le mètre, il convenait de prendre, comme étalon légal définissant l'unité de masse, le kilogramme international déposé à Breteuil et d'abandonner à la fois la définition théorique du kilogramme et l'ancien étalon des Archives.
- 4. Cette réforme en entraînait une autre; le kilogramme de Breteuil, copie de l'étalon des Archives, n'est pas exactement le poids d'un décimètre cube d'eau à son maximum de densité. Les lois anciennes définissaient le litre comme exactement égal au décimètre cube; il a paru plus convenable de définir le litre comme le volume d'un kilogramme d'eau à son maximum de densité; le litre n'est donc plus qu'à très peu près égal au décimètre cube.

A la suite d'un Rapport de M. Benoît, directeur du Bureau international des Poids et Mesures. ces réformes ont été sanctionnées par la loi du 11 juillet 1903 dont nous donnons ici le texte:

Loi du 11 juillet 1903,

relative aux unités fondamentales du Système métrique.

ARTICLE PREMIER. — L'article 2 de la loi du 19 frimaire an VIII est remplacé par la disposition suivante :

« Les étalons prototypes du Système métrique sont le mètre international et le kilogramme international qui ont été sanctionnés par la Conférence générale des Poids et Mesures, tenue à Paris en 1889, et qui sont déposés au Pavillon de Breteuil, à Sèvres.

» Les copies de ces prototypes internationaux, déposées aux Archives nationales (mêtre n° 8 et kilogramme n° 35), sont les étalons légaux pour la France. »

Art. 2. — Le Tableau des mesures légales, annexé à la loi du 4 juillet 1837, sera modifié conformément à l'article précédent par décret rendu après avis du Bureau national des Poids et Mesures.

La présente loi, délibérée et adoptée par le Sénat et la Chambre des députés, sera exécutée comme loi de l'État.

Le Bureau des Longitudes a donné jusqu'en 1903, dans son Annuaire, le Tableau des mesures légales établi par la loi de l'an VIII et les décrets et règlements qui en assurent l'application. Nous donnous depuis 1905 (l'Annuaire de 1904 n'ayant pas donné le Système métrique) le nouveau [Tableau légal, annexé au décret du 28 juillet 1903, rendu conformément à l'article 2 de la loi du 11 juillet 1903. La dernière colonne contient les signes abréviatifs en usage.

TABLEAU DES MESURES LÉGALES

NOMS	VALEURS	signes abréviatifs			
Mesures de longueur.					
Myriamètre	Dix mille mètres	Mm.			
Kilomètre	Mille mètres.	km.			
· Hectomètre	Cent mètres.	hm.			
Décamètre	Dix mètres.	dam.			
	Unité fondamentale.	m.			
	Dixième du mètre.	dm.			
Centimètre	Centième du mètre.	em.			
Millimètre	Millième du mêtre.	mm.			
	Mesures agraires.				
Hectare	Cent ares on dix m	ille			
	mètres carrés.	ha.			
ARE	Cent mètres carrés.	a.			
Centiare	Centième de l'are ou mê	tre			
	carré.	ca ou m²			
Mesures des bois.					
Décastère	Dix stères.	das.			
STERE	Mètre cube.	s ou m ³ .			
	Dixième du stère.	ds.			
	de masse ou de poids	(²).			
Tonne	Mille kilogrammes.	lt.			
	Cent kilogrammes.	q.			

(1) Le mètre est la longueur, à la température de zero, du prototype international, en platine iridié, qui a été sanctionné par la Conférence générale des Poids et Mesures tenue à Paris en 1889 et qui est dépose au Pavillon de Breteuil, à Sèvres. La copie n° 8 de ce prototype international, déposée aux Archives

nationales, est l'étalon légal pour la France.

La longueur du mêtre est très approximativement la dix-millionième partie du quart du méridien terrestre, qui a été prise comme point de départ pour l'établir.

L'unité de surface et l'unité de volume sont respectivement le mètre carre (m2) et le mètre cube (m3). On donne a la première le nom de centiare quand elle s'applique à la mesure des terrains, et à la seconde le nom de stère quand elle s'applique à la mesure des bois.

(2) La masse d'un corps correspond à la quantité de matière qu'il contient; son poids est l'action que la pesanteur exerce sur lui. En un même lieu, ces deux grandeurs sont proportionnelles l'une à l'autre; dans le langage courant, le terme poids est employé dans le seus de masse.

TABLEAU DES MESURES LÉGALES (suite'

SIGNES NOMS VALEURS abreviatif: Mesures de masse ou de poids (suite). KILOGRAMME (1). . | Unité fondamentale. kg. Hectogramme.... | Cent grammes. hg. Décagramme..... Dix grammes. dag. Gramme..... Millième du kilogramme. Décigramme.... Dixième du gramme. g. dg. Centigramme.... Centième du gramme. Milligramme.... Millième du gramme. cg. mg. Mesures de capacité.

	•	
Kilolitre	Mille litres.	[k].
Hectolitre	Cent litres.	hl.
Décalitre	Dix litres.	dal.
Litre (2)		l. dl.
Litre (2) Décilitre	Dixième du litre.	
Centilitre	Centième du litre.	cl.
Millilitre	Millième du litre.	ml.

Monnaies.

-	Franc	Cinq grammes d'argent au
-		titre légal.
	Décime	
Ì	Centime	Centième du franc.

⁽¹⁾ Le kilogramme est la masse du prototype international, e platine iridié, qui a été sanctionné par la Conférence générale de Poids et Mesures tenue à Paris en 1889, et qui est déposé au Pa villon de Breteuil, à Sèvres.

La copie n° 35 de ce prototype international, déposée aux Archive nationales, est l'étalon légal pour la France. La masse du kilogramme est très approximativement celle d i décimètre cube d'eau à son maximum de densité, qui a été pris

comme point de départ pour l'établir.

(4) Le littre est le volume occupé par un kilogramme d'eau pui à son maximum de densité et sous la pression atmosphérique no male. Le volume du litre est très approximativement égal à x déci mètre cube.

Outre les multiples et sous-multiples des unités qui figurent dans le Tableau précédent, quelques autres sont fréquemment en usage dans les sciences. Ce sont:

NOMS	VALEURS	signes abréviatifs
Le quadrant (quart du méridien ter- restre) correspond au Henry, unité pratique de self- induction	,10 [†] mètres.	u.
	Millionième de milli- mètre.	hh
Le tenth meter, em- ployé dans la me- sure des longueurs d'onde		
Microlitre	Millionième de litre ou à peu près un milli- mètre cube.) }

Enfin, afin de permettre l'emploi du kilogramme, non seulement pour la mesure des masses, mais pour celle des poids, il a fallu définir l'intensité normale de la pesanteur; on a choisi celle qui s'exèrce à 45° de latitude et au niveau de la mer, ou plus exactement l'intensité de la pesanteur au Bureau international des Poids et Mesures (cote de niveau du Pavillon de Breteuil, divisée par 1,0003322,

coefficient qui provient de la réduction théorique à la latitude de 45° et au niveau de la mer.

Un kilogramme-force est donc par définition le poids d'un kilogramme-masse à 45° de latitude et au niveau de la mer ou, plus exactement, c'est le poids d'un kilogramme-masse, soumis à l'action de la pesanteur normale que nous venons de définir.

SYSTÈME C. G. S.

Un choix convenable des unités peut simplifier considérablement les formules de la Physique et en faciliter singulièrement l'usage. Par exemple l'expérience nous apprend que l'espace parcouru E pendant un temps t par un mobile de masse m, partant du repos et soumis à l'action d'une force F constante en grandeur et en direction, est en raison inverse de la masse, en raison directe de la force et du carré du temps. Cette loi s'exprime par la formule

$$m E = AF t^2$$

où A est un coefficient numérique qui dépend naturellement du choix des unités. Si nous choisissons ces unités de telle façon que ce coefficient numérique soit égal à 1, il est clair que les calculs seront très simplifiés.

Un système d'unités absolues est un système d'unités choisies de façon à réduire à 1 les coefficients numériques qui figurent dans les formules fondamentales de la Physique.

On arrivera évidemment à des résultats différents selon les formules qu'on regardera comme fondamentales. C'est ainsi qu'en électricité, par exemple, on est arrivé à deux systèmes d'unités absolues entièrement différents. On a obtenu le premier, dit sysrement différents. tème électrostatique, en regardant comme fondamentales les formules de l'électrostatique et en s'efforçant de réduire à 1 les coefficients qui y figurent; on a obtenu le second, dit système électromagnétique, en regardant au contraire comme fondamentales les formules de l'électrodynamique.

Dans le système le plus employé par les physiciens, toutes les unités sont ainsi dérivées de trois

unités irréductibles qui sont :

Unité de longueur..... le centimètre

» de masse (et non de
poids)..... le gramme

» de temps.... la seconde sexagésimale

de temps..... de temps moyen

C'est pourquoi ce système a reçu le nom de système centimètre-gramme-seconde, ou par abréviation de système C. G. S.

Définissons les principales unités dérivées de ce système.

UNITÉ DE VITESSE — L'unité de vitesse est la vitesse uniforme d'un centimètre par seconde; ainsi, la vitesse de la lumière (300000 km par seconde) est de 3 × 10 10 unités G. G. S.

Celle de la terre dans son orbite (30km par seconde) est de 3 × 106 unités C. G. S.

Celle d'un corps tombant en chute libre à Paris est au bout d'une seconde de 981 unités C. G. S.

UNITÉ D'ACCÉLÉRATION. — On prend pour unité d'accélération celle qui est réalisée dans un mouvement uniformément accéléré où la vitesse s'accroît d'une unité C. G. S. par seconde.

Envisageons par exemple un corps tombant en chute libre. Au bout d'une seconde, sa vitesse sera de g^m , 81 par seconde ou de 981 unités C. G. S.; au bout de 2 secondes, elle sera deux fois plus grande ou de 2×981 unités C. G. S., et ainsi de suite.

L'accélération de la pesanteur à Paris est donc de 981 unités C. G. S. Elle serait à l'équateur de 978 et au pôle de 983 unités C. G. S.

Unité de force. — L'unité de force est la force qui appliquée à une masse d'un gramme lui imprime une accélération égale à une unité C. G. S. Cette unité a reçu le nom de dyne. Le poids d'un gramme imprime à la masse du gramme une accélération de 981 unités C. G. S., puisque c'est là l'accélération que cette masse acquiert en chute libre, c'est-à-dire sous l'influence de son propre poids.

Le poids d'un gramme est donc une force de 981 dynes. Du moins cela est vrai à Paris; au pôle le poids d'un gramme équivant à 983 dynes et à l'équa-

teur à 978 dynes.

A une distance égale à 31 rayons terrestres, la force due à l'attraction terrestre sur ce gramme de matière serait 31² = 961 fois plus petite, soit à peu près d'une dyne. A la distance de la Lune, qui est à peu près double, elle serait encore quatre fois plus petite.

On emploie quelquesois en Mécanique, pour unité de force, le gramme-force ou le kilogramme-force; on voit que le premier est égal à 981, et le second à 981,000 dynes. La dyne distère donc peu du

milligramme-force.

Unité de pression. - L'unité C. G. S. de pression

est égale à une dync par centimètre carré.

Les autres unités en usage sont le kilogramme par centimètre carré, qui vaut 981000 unités C.G.S., et l'atmosphère qui en diffère peu et qui vaut 1013663 unités C.G.S. Si en effet la pression atmosphérique normale est de 76cm de mercure, et si le poids spécifique du mercure est de 13,596, on a

 $1.0136 = 0.76 \times 1.3596 \times 0.981$.

UNITÉ DE TRAVAIL. — L'unité C. G. S. de travail est le travail effectué par une force d'une dyne dont le point d'application se déplace d'un centimètre. Cette unité a reçu le nom d'erg.

Le kilogrammètre est égal à 981 × 105 ergs.

Cette unité étant très petite, on a introduit une unité dite pratique, c'est le joule, qui est égal à 10° = 10000000 ergs.

On sait qu'une quantité de chaleur est équivalente à une quantité de travail. Les quantités de chaleur se mesurent soit en grandes calories (quantité de chaleur capable d'élever un kilogramme d'eau de 0° à 1° centigrade), soit en petites calories qui sont 1000 fois plus petites. Une grande calorie equivaut à 423,5 kilogrammètres; c'est ce qu'on appelle l'équivalent méeanique de la chaleur.

On peut donc dresser, pour ces unités d'énergie, le Tableau de correspondance suivant :

Tableau de comparaison des unités d'énergie

NOM	ERG	JOULE .	KILOGRAM- MĚTRE	GRANDE CALORIE	PETITE CALORIE
Erg	1	10-7	1,019.10-8	2,4061.10-11	2,4061.10-8
Joule	107	1	0,1019	2,4061.10-4	0,24061
Kilogram- metre.	981.105	9.81	I	2,3612.10-3	2,3612
Grande ca- lorie.	415.10 ⁸	4155	423,5	1	1000
Petite ca- lorie.	415.10 ⁵	4,155	0,4235	0,001	I

Unité de puissance mécanique, — L'unité C. G. S. de puissance mécanique est celle d'une machine qui peut effectuer un travail d'un erg par seconde.

L'unité pratique de puissance mécanique est celle d'une machine qui peut effectuer un travail d'un joule = 10° ergs par seconde. Elle a reçu le nom de watt.

On se sert aussi du *cheval-vapeur* correspondant à un travail de 75 kilogrammètres par seconde.

Comparaison des unités de puissance.

NOM	c. g. s.	WATT	CHEVAL
C. G. S Watt Cheval		10 ⁻⁷ 1 735,75	1,359.10 ⁻¹⁰ 1,359.10 ⁻³

On voit que le cheval-vapeur est à peu près les du kilowatt.

Le Horse Power anglais (HP) est de 75,9 kilogrammètres par seconde ou à peu près égal au cheval français.

Le Poncelet est de 100 kilogrammètres par seconde.

AUTRES UNITÉS DE PUISSANCE. — Certains industriels ont pris l'habitude d'employer d'autres unités de travail, dérivées des unités de puissance mécanique que nous venons de définir. Ce sont le kilowattheure (travail exécuté pendant une heure par une machine dont la puissance est de 1 kilowatt), et le cheval-heure.

NOM	ERGS	JOULES	KILOGRAM MÈTRES
Kilowatt-heure		3 600 000	366 840
Cheval-heure		2 648 700	270 000

Unités électriques. — On en trouvera la définition aux Annuaires de 1904 et 1906.

Unités macnétiques. — L'unité de masse magnétique est celle qui exerce sur une masse identique placée à a centimètre une répulsion égale à une dyne.

L'unité C. G. S. de champ magnétique est le champ qui exerce sur l'unité C. G. S. de masse magnétique une force égale à une dyne.

Cette unité a reçu le nom de Gauss.

Ainsi, si deux pôles magnétiques, égaux respectivement à m et à m' unités C. G. S., sont placés à une distance de r centimètres, ils exerceront l'un sur l'autre une répulsion de $\frac{mm'}{r^2}$ dynes et le premier donnera naissance à un champ magnétique, qui, à une distance de r centimètres de ce pôle, aura une intensité égale à $\frac{m}{r^2}$ unités C. G. S.

La composante horizontale du champ magnétique terrestre est donnée dans l'Annuaire en unités C. G. S.

Remarque sur les unités de force. — Les fondateurs du Système métrique avaient adopté, pour unité de force, le poids d'un gramme à Paris. Ce choix avait cet inconvénient qu'il était subordonné au choix d'un lieu, puisque le poids d'un gramme varie comme nous l'avons vu plus haut de 978 à 983 dynes quand on passe de l'équateur au pôle. Le choix de la dyne était donc plus convenable; c'est pour cela également que dans la loi nouvelle (vide supra, p. 565) le gramme est défini non comme unité de poids ou de force, mais comme unité de masse.

CONVERSION

des anciennes mesures en nouvelles.

	m LONGUEUR.	cm
1 toise 1 pied	1,949,0366 1 pouce 0,324,8394 1 ligne lignes; 1 pied = 12 pouces; 1 toise	

Toise carrée	cm ²		
Pied carré	0,105521	Pouce carré Ligne carrée	0,05089
	. CAPA	CITÉ.	

	III o		cm o
Toise cube.	7,40389034	Pouce cube	19,8363
Pied cube	0,03427727	Ligne cube	0,0114
1 setier	(12 boisseaux de	13 litres) = 1,56 hec	tolitre.

POIDS.				g
1	grain	0,053	1 marc 1 livre	244, 752
1	gros	3,824	ı livre	489.505
I	once	30,594	Carat (1)	0,205
	i gros = 💎 grains	; i once =	= 8 gros; 1 livre == 10	onces.

MESURES AGRAIRES.	m º
Perche des eaux et forêts (22 pieds de côté)	51,0720
Arpent des eaux et forêts (100 perches)	5107,108
Perche de Paris (18 pieds de côté)	34,1887
Arpent de Paris (100 perches)	3418,869

CONVERSION des nouvelles mesures en anciennes.

Mètre	0,513074 toise.
Mètre carré	0,263 244 929 476 toise carrée.
Mètre cube	0,135064128946 toise cube.
Kilogramme	2,042876519 livres.

⁽¹⁾ En France; variable d'un pays à l'autre. Le caratsertà peser les pierres précieuses; il se divise en 4 grains (voir p. 587).

ANCIENNES MESURES USITÉES EN FRANCE

avant l'adoption du Système métrique décimal.

MESURES DE LONGUEUR.

		Pasgéométrique	
		Pied de roi	
		Pouce	
Toise	6 pieds	Ligne	12 points

VALEUR DE L'AUXE ET DE LA CANNE EN DIVERS LIEUX rapportée à l'aune de Paris.

De Bourgogne 0,673 be Bretagne De Picardie 0,67 be De Picardie De Cambrai 0,617 be De Marseille 0,617 be Marseille 0,617	Aunes:		Aunes:	
De Bretagne	D'Arras	0,609	De Nancy	0,529
De Bretagne. 1,158 Cannes : De Cambrai 0,617 D'Avignon 1,65 Du Dauphine. 1,657 De Marseille (¹). 0,94 De Douai 0,494 De Marseille (²). 1,78 De Laval 1,200 De Marseille (³). 1,67	De Bourgogne	0,673	De Picardie	0,673
Du Dauphine 1,657 De Marseille (1) 0.9 De Douai 0,494 De Marseille (2) 1,7 De Laval 1,200 De Marseille (3) 1,6-7	De Bretagne	1,158	Cannes:	
De Douai 0,491 De Marseille (2) 1,76 De Laval 1,200 De Marseille (3) 1,6				1,658
De Laval 1,200 De Marseille (3) 1,6	Du Dauphine	1,657	De Marseille (1)	0.979
				1.786
D. 1911.				1,670
	De Lille		De Montauban	1,500
				1,673
De Saint-Malo (2). 0,526 De Nimes 1,66	De Saint-Malo (2).	0,526	De Nimes	1,658

L'aune, canne on verge servait pour la mesure des étoffes, toiles, mercerie, etc.; elle se divisait en demiaune, quarts, huitièmes, seizièmes et trente-deuxièmes. Elle se divisait aussi en $\frac{1}{3}$, $\frac{1}{6}$, $\frac{1}{10}$, $\frac{1}{23}$, etc.

L'aune de Paris renfermait 3 pieds 7 pouces 10 lignes et 5 (om, 884), suivant les comparaisons faites par l'Académie des Sciences en 1755.

MESURES DE PARIS POUR LES LIQUIDES

Demi-posson. Posson (poisson) Demi-setier	4 roquilles 2 possons	Pot ou quarte. Velte ou verge. Quartaut	8 pintes 9 veltes
	2 setiers ou	Heuillette Muid Pipe	2 feuillettes
	ı pinte =		. 3

⁽¹⁾ Pour les toiles. - (2) Pour les draps. - (3) Pour la soie.

MESURES DE PARIS POUR LES GRAINS

	Boisseau	16 litrons 3 boisseaux	Setier Muid ou ton-	2	mines
	Mine	2 minots	neau	13	setiers
ı		ı litron	$= 0^{1}, 703.$		- 4

MESURES DE PARIS POUR LE SEL.

l	Mesure	2 3 litrons	Mine	2	minots
ı	Boisseau	16 mesures	Setier	3	mines
l	Minot	4 boisseaux	Muid	12	setiers

Le minot de sel, réputé du poids de 100 livres, etait assigné par Ordonnance pour la consommation de 14 personnes.

MESURES DE PARIS POUR LE CHARBON DE BOIS.

-	Minot Mine, sac ou	8	boisseaux	Setier Muid	2 10	sacs setier:
	charge	2	minots			- 7

1 boisseau de charbon de bois = 640 pouces cubes (121,695). Le mul contenant 20 mines pour les bourgeois et 16 pour les marchands.

Combustibles.—Le bois à brûler se vendait à la corde qui devait avoir (Ord. roy. de 1669) 8 pieds de long. 4 de hauteur, les bûches de 3 ½ pieds, compris la taille; le bois de cotret de 2 pieds de longueur et le cotret de 17 à 18 pouces de grosseur. La corde (3^{m3}, 839) con tenait 2 voies.

La voie de charbon de terre contenait 30 demiminots combles et le minot 6 boisseaux combles.

POIDS DU ROI OU DE PARIS.

Denier (scrupule) 24 grains	Quarteron 4 onces Marc 2 quarteron Livre 2 marcs
me 3 deniers	Quintal 100 livres Millier 10 quintaux
	e divisait aussi en 320 <i>ester</i>

La livre poids de marc se divisait aussi en 320 ester lins, en 640 oboles ou mailles et en 1280 félins.

Pour les monnaies on avait encore le trente deuxième de karat (6 grains), le grain d'argent (1 grains), le karat d'or (192 grains), le denier d'argen (384 grains). La livre pour la soie renfermait 15 onces.

Anciennément les apothicaires employaient un livre de 12 onces (6012 grains poids de marc).

MESURES AGRAIRES.

L'arpent légal ou royal était composé de 100 perches carrées de 22 pieds de 60té, il contenait donc 48 400 pieds carrés ou 1344 \(\frac{5}{9}\) toises carrées; c'était aussi l'arpent des Eaux et Forêts. Sa valeur en mètres carrés est 5107,198.

L'arpent était ordinairement de 100 perches carrées, mais la grandeur de la perche variait, d'une région à

l'autre, de 18 à 28 pieds-de-roi.

Mesures agraires en divers lieux rapportées à l'arpent légal.

Agen.	Carterée (1)	1,4274
Anjou.	Journal (2)	1,291
Beaujolais.	Bicherée	0.2676
Bergerac.	Journal (3)	0,6500
Bordeaux.	Rege (terre à blé) (4)	0,01036
))	Rege (vignes) (5)	0,01244
Bourgogne.	Arpent (labours)	0,6713
))	» (bois)	0,8205
Bretagne.	Journal (6)	0.9521
Brie.	Arpent (1)	0,8265
Franche-Comté.	Ouvrée de vigne (8)	0,3452
Maine.	Journal (labours)	1.0331
))	» (prés)	0,7748
))	» (jardins)	0.6457
Médoc.	Sedon	0,5555
Montpellier.	Sétérée (9)	0,2820
Nantes.	Boisselée (60 gaules carrées)	0,0607
19	Hommée (75 »). Journal (450 »).	0,0872
10	Journal (450 »).	0,5230
Nivernais.	Arpent	1,1000
Normandie.	Acre (160 pieds)	1,344
Orléans.	Arpent	0.8265
Picardie.	Arpent (10)	0.6694
Touraine.	Arpent (11)	1,2913

^{.4)} Carterée = 6 carlonnals = 18 lattes = (32 escats - (2) Journal = 100 perches de 25 pieds. - (3) Journal = 3 poignerées = 216 escats. - (4) $\frac{1}{50}$ de journal. - (5) $\frac{1}{50}$ de journal. - (6) Journal = 80 cordes carrées. - (7) too perches de 20 pieds. - (8) 24 chaines carrées de 24 pieds. - (9) Séterée = 2 carbons = 75 dextres = 22768 $\frac{3}{2}$ pams carrés. - (10) Perche de 18 pieds. - (11) Perche de 25 pieds.

COMPARAISON

des mesures françaises et anglaises (1).

MESURES DE LONGUEUR,

Inch, Pouce (1/16 du yard) Foot, Pied (1/16 du yard) Yard impérial Fathom (2 yards) Pole ou perch (5 1/2 yards). Furlong (220 yards) Mile (1760 yards) Mille marin (2029 yards).	3,0479449 décimètre 0,91438348 mètre.
Millimètre	0,03937 pouce. 0,393708 pouce. 3,937079 pouces.
Mètre	39,37079 pouces. 3,2808992 pieds. 1,093633056 yard.
Kilomètre	1093,633056 yards. 0,6213824 mile.

MESURES DE SUPERFICIE.

Yard carré	o,83609715 mètre carré 25,291939 mètres carrés. 10,116775 ares. 0,404671 hectare.
Mêtre carréAre (100 mêtres carrés)	119,6033261 yards carrés. 0,098845 rood.

⁽⁴⁾ Les valeurs des poids et des mesures qui suivent s'accordent avec celles des Tableaux annexés a l'acte du parlement anglals de 1864 qui autorise l'emploi du système metrique, acte inséré dans l'Annuaire de 1865, page 493.

(2) Valeur usuelle égale au $\frac{1}{60}$ de l'arc de 1° de méridien, à la latitude de Greenwich.

MESURES DE CAPACITÉ.

Anglaises.	Françaises.
int (1 de gallon)	0,5679 litre.
Quart (4 de gallon)	1,1359 litre.
Ballon impérial	4,543458 litres.
eck (2 gallons)	9,086916 litres.
Bushel (8 gallons)	36,34766 litres.
ack (3 bushels)	1,09043 hectolitre.
Quarter (8 bushels)	2,90781 hectolitres.
Chaldron (12 sacks)	13,08516 hectolitres.
Françaises.	Anglaises.
****	1,760773 pint.
itre	0,2200967 gallon.
Décalitre	2,2009668 gallons.
lectolitre	22,009668 gallons.
letre cube	35,31658 pieds cubes.
POII	OS.
Anglais. Troy.	Français.
Grain (24° de pennyweight)	6,479895 centigrammes.
ennyweight (20° d'ounce)	1,555175 gramme.
Dunce (12e de livre troy)	31,103496 grammes.
livre troy impér. (5760 grains)	373,241948 grammes.
Anglais. Avoirdupois.	Français.
Dram (16° d'ounce)	1,771846 gramme.
Dunce (16° de la livre)	28,349540 grammes.
ivre avoirdupois (7000grains)	
Quintal (112 livres)	50,802 kilogrammes.
hort ton (2000 livres)	907,185 kilogrammes.
Con (20 quint.) (2340 livres) .	1016,048 kilogrammes.
Français.	Anglais.
	15,432349 grains troy.
3.00.00	
Gramme	
Gramme	
Gramme	o,643015 pennyweigh.

COMPARAISON

des mesures russes et françaises.

LONGUEUR.	_ 1	Initė	l'archine.

I	
Ligue ($\frac{1}{12}$ du pouce)	2,116628 millimètres.
Pouce $(\frac{1}{12} \text{ du pied}) \dots$	
Verchok (21 lignes)	
Pied († de la sagène)	
ARCHINE	
Sagène (3 archines)	
Verste (500 sagènes)	1,066781 kilomètre."

MESURES DE SUPERFICIE ET AGRAIRES

MESURES DE SUPERFIL	HE EI AGRAINES.
Ligne carrée	0,04480 cent. carre.
Pouce carré	6,451367 cent. carrés.
Pied carré	9,289968 décim.carré
Archine carrée	0,505787 mètre carré.
Sagène carré	4,552084 mètres carré
DECIATINE (2400 sagènes carrées).	1,09250 hectare.
1 tchetvert (mesure agraire).	0,54625 hectare.

MESURES DE VOLUME.

I	Pouce cube	16,386176 ce	nt. cubes
	Pied cube	28,315312 de	cim. cube:
	Sagène cube	9,712152 m	ètres cube:

MESURES DE CAPACITÉ POUR LES LIQUIDES. Unité : le vedro.

I	VEDRO = 10 krouchkas = 8 stofs.	12,29894 litres.
	krouchka = 10 tcharkas	
1	tcharka	0,12299 litre.
1	stof = 12 ½ tcharkas	1,53737 litre.
1	botchka (fo védros)	491,9576 litres.
1	pipe = 2 oxhofts = 3 ohms.	442.7618 litres.

MESURES DE CAPACITÉ POUR LES CÉRÉALES.

Unité : le tchetverik = $\frac{64}{80}$ vedro.

ŀ	I TCHETVERIK	=	-8	garnets	26,23774	litres.
ļ	1 garnets	=	30	tchast	3,27972	litres.
ı	1 osmine	=	4	tchetveriks	104,95096	litres.
	. 1			. 1		

COMPARAISON

des mesures russes et françaises (suite).

POIDS

Unité : la livre russe (fount) de 9216 dola.

1 dolia 1 zolotnik = 96 dola	
1 lot = 3 zolotniks 1 FOUNT (livre)	12,797236 grammes.
1 poud (40 livres)	16,38046 kilogrammes.
1 berkovets (10 pouds)	163,80462 kilogrammes.

La livre médicinale renferme 8064 dola et se subdivise en 12 onces, 96 drachmes, 288 scrupules ou 5760 grains.

I	livre médicinale		
I	онее	29,860218	
E	drachme	3,732527	grammes.
ľ	scrupule		
ĭ	grain	0,062209	gramme.

COMPARAISON

	des mesures françaises e' russes.						
1	mètre	1	=	o,46869988 sagène. 3,28089917 pieds.			
1	kilomėtre			0,93739976 verste.			
1	mètre carré	1		10,764299 pieds carrés. 0,2196796 sagène carrée			
1	hectare		-	0.9153316 déciatine.			
,	mêtre cube	1	=======================================	0,10296379 sagène cube. 2,78002239 archines cubes. 35,31658074 pieds cubes.			
1	hectolitre			8.130780 vedros. 3,811304 tehetveriks.			
1	kilogramme		=	2,441933 livres.			

MESTRES JAPONAISES (loi du 23 mars 1891)

LONGUEURS. - Unité : shaku.

norderens. — Unite , shaku,					
	m		m		
Mô	0,00003	Iô (10 shaku).	3,0303		
Rin	0.00030	Ken (6 shaku).	1,8181		
Bu		Cho (60 ken).	109,0909		
Sun		Ri (36 chô)	3927,2727		
Shaku	0,30303		J 1:-1-1		

SUPERFICIES. - Unité : bu ou tsubo.

	are	are
Shaku	0,00033 Sé (30 bu)	0,991
	0,03306 Chô (3000	

Le bu ou Tsubo est un carré de 6 shaku de côté.

CAPACITÉ. - Unité: Shô.

Shaku	0.01804	То	18,0390
Gô	0.18039	Koku	180.3906
Suô	1,80391		

POIDS. - Unité : Kwan.

Mô	o,00375 Momme ou Mé.	3.75
Rin	0.03750 KWAN	3750,00
Fun	0,37500 Kin (160 momme)	. 600.00

COMPARAISON

des mesures françaises et japonaises.

1	mètre		3,3o shakn
1	are	=	
1	hectare		3025,00 ba
1	litre		0.55435 she
1	kilogramme	==	o,26666665 kwan

L'emploi de l'ancien kujirajaku est encore permi uniquement pour mesurer les tissus. Un shaku di Kujirajaku équivant à r shaku, 2 sun et 5 bu; 10 de ce shaku font 1 jô. le $\frac{1}{10}$ le sun et le $\frac{1}{100}$ le bu de ce kujirajaku.

ESURES UNIFIÉES DE L'EMPIRE CHINOIS (décret du 29 août 1908)

LONGUEURS. — Unité: Tchi = om. 32.

	m		111
Ho	0,000032	Тсит	0.32
Li	0,00032	Pou (5 tchi)	1,60
	0,0032	Tchan (5 pou)	3,20
ſchen	0.032	Li (360 pou)	576,00

SUPERFICIE. — Unité : $Mo = 6 t 4^{m^2}$, 4.

Hao (6 tchi carrés)		0.006144 are
Li (60 tchi carrés)		0,06144 are
Fun (6 tchan carrés)	===	0,6144 are
Mo (60 tchan carrés)	===	6, 144 ares
Pou carré (25 tchi carrés).		0.0256 are

CAPACITÉ. — Unité : To = 10^1 , 355.

	1	I
ſso	0,0103 To	. 10,355
(0	0.1035 Ho (5 to)	. 51,775
Gheng	0.1035 Ho (5 to) 1.0355 Chi (2 Ho)	103,55

POIDS. — Unité: Lian = 37^{g} , 301.

	5P		1-
dao	0.0037301	Tsien	3.7301
		LIAN	
Fun	0.37301	King (16 lian) .	396.816

COMPARAISON

des mesures françaises et chinoises.

I	mètre	=	
I	are		o.16276041667 mo
1	litre	==	0.0965717015 to
I	kilogramme	=	26.8089327 lian

LIEUES ET MILLES

LIEUES EI MILLES.	Mètres
Mille géographique de 15 au degré de l'équateur	7422
Lieue de 18 au degré du méridien	6174
Lieue de 25 au degré du méridien	4445
Lieus avissa (16 000 nig/s)	
Lieue suisse (16000 pieds)	4800
Lieue marine ou géographique de 20 au degré	5556
Mille marin de 60 au degré, ou arc du méridien	
d'une minute, ou tiers de lieue marine	1852
Mille marin anglais	1855
Mille métrique	1000
Mille hollandais (mijl)	1000
MESURES TOPOGRAPHIQUES.	
- KI	om. car
	30,876
Mille géographique carré	55,086
Mille marin carré de 60 au degré	3,430
Mile anglais carré	2,589
Brasses des cartes marines.	m
Angleterre. brasse (fathom)	1,820
Danemark brasse (faun)	1,883
Espagne brasse (braza)	1,696
Hollande brasse (waam)	1,882
brasse [pour les distances] (sagène)	2,13/
	2 4 1 04
(or asse [pour res workers] (sugerie)	1,820
Suède brasse (Faunar)	1,820
Suède. brasse (Faunar) brasse, 5 pieds.	1,820 1,781 1,624
Suède brasse (Faunar)	1,826 1,781 1,624 15,435
Suède brasse (Faunar)	1,820 1,781 1,624 15,435 85,2
Suède . brasse (Faunar)	1,826 1,781 1,624 15,435

⁽¹⁾ Chacun des nœuds du loch parcourus dans les 30 secondes sabiler ou dans la 120° partie d'une heure correspond à une marc d'un mille marin par heure. Ainsi, 9 nœuds filés en 30 secondes inquent une marche de 9 milles ou de 3 lleues marines par heure.

NOTE SUR LE CARAT MÉTRIQUE

Afin de rendre uniforme le poids du carat, unité employée dans le commerce des diamants, et de le faire rentrer dans le Système métrique décimal, le gouvernement français, après avoir recueilli l'avis des gouvernements étrangers, présenta aux Chambres un projet de loi établissant le carat métrique. Celuici a été rendu obligatoire en France par la loi du 22 juin 1909, dont voici le texte:

Article unique. — Dans toutes les transactions relatives aux diamants, perles fines et pierres précieuses, la dénomination de carat métrique pourra, par dérogation à l'article 5 de la loi du 4 juillet 1837.

ètre donné au double décigramme.

L'emploi du mot carat, pour désigner tout autre

poids, est prohibé.

Le 7 juillet 1910, un décret fixe la série minimum des poids carats, dont les négociants en diamants, perles fines et pierres précieuses doivent être pourvus, conformément au Tableau de concordance ciaprès :

POIDS		POIDS		
en carats métriques	en grammes	en carats métriques		
500	0,2	I		
2.50	0,1	0.5		
100	0.05	0.25;		
50	0,02	0,10		
25	0,01	0.05		
10	0,005	0,01		
5				
	en carats métriques 500 250 100 50 25	en carats métriques grammes 500 0,2 250 0,1 100 0,05 50 0,02 25 0,01 10 0,005		

La forme des poids-carats est celle d'un tronc de pyramide quadrangulaire ou d'un cylindre surmonté d'un bouton; toutefois, les poids-carats inferieurs à 1 gramme sont constitués par des lames de métal coupées en carrés. Les dénominations sont inscrites en creux et en caractères lisibles; celles en grammes sur la face inférieure, celles en carats métriques, suivies de l'abréviation C M, sur la face supérieure.

Cette série de poids sera d'un usage obligatoire

en France à partir du 1er janvier 1911.

L'emploi du carat métrique a été rendu obligatoire en Espagne par un décret en date du 11 mars 1908. En Russie, une loi prévoyant son emploi est en préparation. La nouvelle loi suisse, en préparation, sur le Système métrique fait mention du carat métrique.

L'accueil favorable fait par les divers gouvernements, lors de l'enquête provoquée par la France, permet d'augurer que le carat métrique sera bientôt

d'un usage général.

En France, les diamants se pèsent à l'once de 29° , 592; cette once se divise en 144 carats et chaque carat en 4 grains; on compte aussi en $\frac{1}{2}$, $\frac{1}{4}$, $\frac{1}{8}$, $\frac{1}{16}$, $\frac{1}{32}$ et $\frac{1}{64}$ de carat, le carat pèse 0° , 2055.

Voici la valeur du carat, exprimée en milligram-

mes, en différents lieux :

mes, on amerone			
Alexandric	191.7	Francfort	205,8
Amsterdam	1.005	Hambourg	205,8
Anvers	205.3	Inde	205,5
Berlin	205,5	Lisbonne	205,8
Bologne	188.7	Londres	205,5
Brésil	192.3	Moka	194,4
Constantinople.	205,5	Madras	205,5
Espagne	199.9	Turin	213,5
France 200 à	205,5	Venise	207,0
Florence	196,5	Vienne	206,1

Le carat des perles pèse 207 ng, 3. En 1890, l'association des fabricants diamentaires d'Amsterdam avait adopté le rapport : 1 kilogramme = '875 carats, ce qui donne 1 carat = 205 ng, 002.

TONNAGE DES NAVIRES

Le tonnage d'un navire de commerce est l'expression de sa capacité de transport en fret ou en marchandises. Il est établi principalement dans un but fiscal et sert à la fixation des droits de douane. de navigation ou de transit; il sert de base aux contrats relatifs au navire : ventes, affrètements, assurances, hypothèques, primes de navigation, etc... et fournit les données nécessaires à la statistique maritime.

Le jaugeage d'un navire est la détermination de sa capacité commerciale de transport. Celle-ci est représentée par le volume des espaces intérieurs susceptibles d'être affectés au logement de marchandises ou de passagers, exprimé en fonction d'une unité conventionnelle appelee tonneau de jauge (1).

L'onverture du canal de Suez nécessita la création d'un mode de jaugeage international. Le système adopté, sanctionné en France par les décrets des 24 décembre 1872 et 24 mai 1873, est la reproduction à peu près intégrale du mode de jaugeage

anglais de Moorsom.

Le tonneau de jauge est fixé à 100 pieds cubes anglais (2^{m3},83); c'est très sensiblement le double de l'ancien tonneau de jauge de l'ordonnance de Colbert de 1681. Cette dernière unité, de 42 pieds

Le volume des capacités intérieures sans déduction est le tonnage brut; le tonnage net on simplement le tonnage se raphorle seulement à celles de ces capacités qui sont utilisées

commercialement.

⁽⁴⁾ La détermination du tonnage d'un navire comporte généralement soit le mesurage direct, soit le calcul de toutes les capacités intérieures, puis la déduction des espaces affectés au logement du personnel, de l'appareil moteur, etc.

cubes français (1^{ma},44), avait été alors choisie parce qu'elle représentait l'encombrement de quatre barriques de Bordeaux, pesant un tonneau de 2000 livres.

Bien qu'elle ne soit plus légale, il est fait usage dans le commerce d'une unité de poids, appelée tonneau d'affrètement; cette unité exprime le poids d'une marchandise de nature déterminée, qui est contenue dans un volume de 1^{m3},44 (loi du 3 juillet 1861). Des tableaux annexés à cette loi, à celle du 13 juin 1866 et à des décrets modificatifs donnent la composition du tonneau d'affrètement pour toutes les marchandises.

Le tonnage des navires de guerre exprime leur poids à l'état d'armement normal; on le calcule en général en partant du volume d'eau déplacé, et en attribuant à l'eau de mer la densité de 1,026, d'où le nom de déplacement donné au chiffre exprimant le poids du navire. Il n'existe pas d'unité internationale de déplacement. En France et dans les pays qui ont adopté les mesures métriques, il est fait usage de tonnes de 1000^{kg}; la plupart des autres nations emploient les tonnes anglaises de 1016^{kg} environ.

TABLES D'INTÉRÊT ET D'AMORTISSEMENT.

placé à intérêt composé	592
Table II. Valeur actuelle de 1 ^{fr} payable à la fin de <i>n</i> années	598
Table III. Somme produite à intérêt composé, au bout de n années, par une annuité de 1 ^{fr} payée à la fin de chaque année	604
Table IV. Valeur actuelle de la somme pro- duite, au bout de <i>n</i> années, par une annuité de 1 ^{fr} payée à la fin de chaque année	610
Table V. Annuité qui amortit un capital de 1 ^{fr} , à un taux donné r, au bout d'un certain nombre d'années	616
Note sur les tables d'interêt et d'amortisse- ment	622

TABLE I.

Valeur, à la fin de n années, de 1 franc placé à intérêt composé.

Valeur à la fin de n années... $(1+r)^n \cdot 1^{fr}$.

ANNÉES		TAUX DE 1	INTÉRÈT r	
n	1 1/2	5	2 1/2	3
	fr	ſr	ſr	fr
1	1,015 000	1,020 000	1,025 000	1,030 00
2	1,030 225	1,040 400	1,050 625	1,060 90
3	1.045 678	1,061 208	1,076 891	1,092 72
4	1.061 364	1,082 432	1,103 813	1,125 50
3 4 5 6	1,077 284	1,104 081	1,131 408	1,159 27
6	1,093 443	1,126 162	1,159 693	1,194 05
7 8	1,109 845	1,148 686	1,188 686	1,229 87
	1,126 493	1,171 659	1,218 403	1,266 77
9	1.143 390	1,195 093	1,248 863	1,304 77
10	1,160 541	1,218 994	1,280 085	1,343 91
11	1,177 949	1,243 374	1,312 087	1,384 23
13	1,195 618	1,268 242 1,293 607	1,344 889	1,425 76
	1,213 552 1,231 756	1,293 607 $1,319 479$		1,468 53
14	1,250 232	1,345 868	1,412 974	1,557 96
16	1,268 986	1,372 786	1,484 506	1,604 70
	1,288 020	1,400 241	1,521 618	1,652 84
17	1,307 341	1,428 246	1,559 659	1,702 43
19	1,326 951	1,456 811	1,508 650	1 . 753 50
20	1,346 855	1,485 947	1,638 616	1.806 11
21	1,367 058	1,515 666	1,679 582	1,860 29
22	1,387,564	1,545 980	1,721 572	1,916 10
23	1,408 377	1.576 899	1,764 611	1,973 58
24	1.429 503	1,608 437	1,808 726	2,032 79
25	1.450 940	1,640 606	1,853 944	2,093 77
26	1,472 710	1,673,418	1,900 293	2,156 5
27	1, 194 800	1,706 886	1,947 800	2,221 28
28	1,517,222	1,741 024	1,996 495	2,287 92
29	1,539 981	1,779 840 [2,046 407	2,356 56
30	1,563 080	1,811 362	2,097 568	2,427 26
31	1,586 526	1,847, 589	2,150 007	2,500 of
32	1,610 324	1,884 541	2,203 757 2,258 851	2,575 of 2,652 3
33 34	1,634 479 1,658 996	1,922 231 1,960 676	2,258 851 2,315 322	2,731 9
1 21	1,658 996	1,960 676	2,313 322	2,751 90

TABLE I.

Valeur, à la fin de n années, de 1 franc placé à intérêt composé.

Valeur à la fin de n années .. $(1+r)^n \cdot 1^{\operatorname{fr}}$

ANNÉES	TAUX DE L'INTÉRÈT F				
n	3 1/2	4	4 1/2	5	
1	fr	fr 1,040 000	fr 1,045 000	fr 1,050 000	
2	1,035 000	1,081 600	1,043 000	1,102 500	
3	1,108 718	1,124 864	1,141 166	1,157 625	
	1,147 523	1,169 859	1,192 519	1,215 506	
4 5	1,187 686	1,216 653	1,246 182	1,276 282	
6	1,229 255	1,265 319	1,302 260	1,340 096	
	1,272 279	1.315 932	1,360 862	1,407 100	
	1,316 809	1,368 569	1,422 101	1,477 455	
9	1,362 897	1,423 312	1,486 095	1,551 328	
10	1,410 599	1,480 244	1,552 969	1,628 895	
11	1,459 970	1,539 454	1,622 853	1,710 339	
12	1,511 069	1,601 032	1,695 881	1,795 856	
14	1,563 956	1,665 074	1,772 196	1,885 649 1,979 932	
15	1,618 695 1,675 349	1,731 677 1,800 944	1,851 945	1,979 9 ³² 2,078 9 ²⁸	
16	1,733 986	1,800 944	2,022 370	2,078 928 2,182 875	
	1,794 676	1,947 901	2,113 377	2,292 018	
17	1,857 489	2,025 817	2,208 479	2,406 619	
19	1,922 501	2,106 849	2,307 860	2,526 950	
20	1,989 789	2,101 123	2,411 714	2,653 298	
21	2,059 432	2,278 768	2,520 241	2,785 963	
22	2,131 512	2,369 919	2,633 652	2,925 261	
23	2,206 114	2,464 716	2,752 166	3,071 524	
24	2,283 328	2,563 304	2,876 013	3,225 100	
25	2,363 245	2,665 836	3,005 434	3,386 355	
26	2,445 959	2,772 470	3,140 679	3,555 673	
27	2,531 567	2,883 369	3,282 010	3,733 456	
28	2,620 172	2,998 703 3,118 651	3,429 700 3,584 0 36	3,920 129 4,116 136	
29 30	2,711 878	3,118 651 3,243 398	3,584 o36 3,745 318	1 2 4 1	
31	2,806 794 2,905 031	3,373 133	3,913 857	4,321 942 4,538 0 39	
32	3,006 708	3,508 059	4,089 981	4,764 941	
33	3,111 942	3,648 381	4,274 030	5,003 189	
34	3,220 860	3,794 316	4.466 362	5.253 348	
1					

TABLE I.

Valeur, à la fin de n années, de 1 franc placé à intérêt composé.

$ \begin{array}{ c c c c c c c c c }\hline \textbf{ANN\'eES} & \textbf{TAUX DE L'INTÉRET} & \textbf{r} \\ \hline \textbf{n} & 1\frac{1}{2} & 2 & 2\frac{1}{2} \\ \hline \hline 34 & 1,658 & 996 & 1,960 & 676 & 2,315 & 322 \\ 35 & 1,683 & 881 & 1,999 & 890 & 2,373 & 205 \\ 36 & 1,769 & 140 & 2,039 & 887 & 2,432 & 535 \\ 37 & 1,734 & 777 & 2,080 & 685 & 2,493 & 349 \\ 38 & 1,760 & 798 & 2,122 & 299 & 2,555 & 682 \\ 39 & 1,787 & 210 & 2,164 & 745 & 2,619 & 574 \\ \hline \end{array} $	3 fr 2,731 go. 2,813 86
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	fr 2,731 90
$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	2,731 90
$ \begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	2.898 27 2.898 27 2.898 27 3.074 78 3.167 02 3.359 89 3.356 51 3.561 51 4.513 42 4.513 42 4.513 42 4.513 42 4.513 42 4.513 42 6.683 46 6.831 66 6.831 66 6.831 66 6.831 66 6.831 66 6.831 66 6.831 66 6.831 66

TABLE I.

Valeur, à la fin de n années, de 1 franc placé à intérêt composé.

Valeur a la fin de n années... $(1+r)^n \cdot 1^{\operatorname{fr}}$.

ANNÉES	ES TAUN DE L'INTÉRÉT <i>T</i>				
n	$3\frac{1}{2}$	4	$4\frac{1}{2}$	5	
356 78 90 1 23 445 6 78 90 1 23 45 6 55 56 61 23 6 63	\$\frac{1}{16}\$, 220, 860 \$3,220, 860 \$3,333,590 \$3,571,025 \$3,571,025 \$3,571,025 \$3,571,025 \$3,571,025 \$3,572,960 \$4,927,834 \$4,389,792 \$4,241,258 \$4,389,792 \$4,543,342 \$4,022,359 \$4,543,342 \$4,022,359 \$4,543,342 \$4,022,359 \$4,022,359 \$4,022,359 \$4,022,359 \$5,233,589 \$9,396,663 \$6,192,108 \$6,192,108 \$6,193,136 \$6,865,301 \$7,576,11682 \$7,878,091 \$8,139,208 \$8,139,208 \$8,734,580	6, 3, 94, 3, 16, 3, 94, 4, 103, 9, 3, 14, 268, 9, 9, 14, 38, 8, 13, 4, 616, 366, 14, 801, 92, 784, 176, 176, 176, 176, 176, 176, 176, 176	17, 466 362 4, 466 368 4, 667 348 4, 877 378 5, 996 860 5, 326 219 5, 565 899 5, 565 899 6, 637 438 6, 637 438 6, 936 123 7, 248 248 7, 774 420 7, 915 36 8, 643 671 9, 362 636 9, 439 105 9, 439 105 9, 863 865 10, 307 739 10, 777 387 11, 366 308 11, 762 842 12, 292 170 12, 845 318 13, 123 357 14, 658 641 15, 318 280 6, 667 603	5,253 5,516 5,791 6,081 6,385 6,704 7,039 7,761 8,149 9,905 10,401 10,931 11,467 12,642 13,274 13,338 14,635 16,13	348 915 915 947 975 989 988 667 988 968 975 988 975 988 988 988 988 988 988 988 98
64 65 66 67	9,640 291 9,356 701 9,684 185 10,023 132	12,306 476 12,708 735 13,310 685 13,843 112	16,727 945 17,480 702 18,267 334	22,704 $23,839$ $25,031$ $26,283$	667 901 896 490

TABLE I.

Valeur, à la fin de n années, de 1 franc placé à intérêt composé.

Valeur à la fin de n années... $(1+r)^n \cdot 1^{fr}$.

ANNÉES	TAUX DE L'INTÉRÊT <i>T</i>			
n	$1\frac{1}{2}$	2	$2\frac{1}{2}$	3
70 658 699 70 71 72 74 756 778 780 81 82 88 84 86 87	6: 2,711 595 2,752 269 2,793 553 2,835 456 2,837 988 2,921 158 2,964 975 3,009 400 3,054 502 3,146 917 3,146 917 3,194 121 3,146 917 3,194 121 3,146 917 3,194 121 3,146 917 3,194 121 3,146 917 3,194 121 3,146 917 3,194 121	2 3,768 8-3 3,844 251 3,921 136 4,979 549 4,161 140 4,244 363 4,329 250 4,415 835 4,504 152 4,504 235 4,686 120 4,779 842 4,875 439 4,972 948 5,072 407 3,173 855 5,277 332 3,382 879 5,490 536 5,600 347	2½ fr 5,229 967 5,366 717 5,494 734 5,632 103 5,772 905 5,917 228 6,065 159 6,216 788 6,372 207 6,531 513 6,694 800 6,862 170 7,033 725 7,209 568 7,389 807 7,574 552 7,763 916 7,958 014 8,156 968 8,360 888 8,569 911	17 7,245 92 7,463 30 7,687 20 7,917 82 8,155 35 8,400 05 8,652 05 8,911 57 9,178 92 9,757 92 10,030 06 10,30 06 10,30 06 10,30 06 10,30 06 11,288 92 11,627 58 11,627 58 11,976 41 12,755 78
86	3,652 125 3,706 907 3,762 511 3,818 949 3,876 233	5,490 536 5,600 347 5,712 354 5,826 601 5,943 133 6,661 996	8,360 888 8,569 911 8,784 158 9,003 762 9,228 856 9,459 578	12,703 78 13,686 95 13,479 56 13,883 946 14,300 46 14,729 48
92 93 94 95 96 97 98 99	3,934 376 3,993 392 4,053 293 4,114 092 4,175 804 4,238 441 4,302 017 4,366 547 4,432 046	6, 183 236 6, 306 900 6, 433 038 6, 561 699 6, 692 933 6, 826 792 6, 963 328 7, 102 594 7, 244 646		15, 171 36 15, 626 56 16, 095 36 16, 578 16 17, 075 50 17, 587 77 18, 115 40 18, 658 86 19, 218 63:

[Suite et fin.] TABLE I.

Valeur, à la fin de n années, de 1 franc placé à intérêt composé.

Valeur à la fin de n années... $(k+r)^n$, 1^{fr} .

NNÉES		TAUX DE	L'INTERET r	
n	3 1/2	4	41/2	5
0	fr	fr	fr	fr
67 68	10,023 132	13,843 112	19,089 364 19,948 385	26,283 490 27,597 665
69	10,373 941 10,737 029		19,918 385 20,846 063	27,597 665 28,977 548
70	11,112 825	14,972 710 15,571 618	21,784 136	$\begin{bmatrix} 28,977 & 548 \\ 36,426 & 426 \end{bmatrix}$
71	11,501 774	16,194 483	2264 /22	31,947 747
72	Lir.ao/ 336	16.842 262	23,788 821	35,545 134
745	12,320 988	17,515 953	[24,839 518	35,222 391
74	12,702 223	18,216 591	25,977 987	36,983 210
75	13,198 550	18,945 255	27,146,996	38,832 686
70	13,660 500	19,703 065 20,191 187	28,368 611	40,774 320 42,813 036
778	14.138 617 14.633 469	20.491 187 21,310 835	29,645 199 30,979 233	42,813 o36 44,053 688
70	15,145 640	22,163 268		44,953 688 47,201 372
79 80	15,675 738	23,019 799		49,561 441
81	15,6 7 5 738 16,224 388	23,971 791	33,830 096 35,352 451	52,039 513
82	16,791 242	24.930 663	[36,643,311]	54.641 480
83	16,791 242 17,379 970	25,927 889	38,605 760	57,373 563
84	17,988 209	26,965 005	40,343 019	60, 242 241
85	18,617 859	28,043 605	42, 158 455	63,254 353
86	19,269 184	29.165 349 30.331 963	44,055 586 46,038 087	66,417 071
87 88	19,943 916 20,641 953	31,545 242	18,109 801	69,737 925 73,324 821
89	21,364 121	32,807 051	50,274 742	-6.886 o62
90	22,112 176	34,119 333	[52,537,105]	80,730 365
91	22,886 102	35, 184 107	54.90t 375	84,766 883
0.3	23,687 116	36,903 171	07,571 852	89.005 227
93	24,516 165	[38, 379, 610]	39.953 565	93.455 489
94	25,3-4 230	39,914 794 41,511 386	62,651 475	98,128 263
95 96	26,262 329 27,181 510	41.511 386	65,470 792 68,416 977	103,034 676
90	28.132 863	43,171 841 44,898 715 46,694 664		113,595 731
97 98	29.117 513	44,898 715 46,694 664	71 (195 741 74,713 050	119,275 517
99	30, 136 626	18,562 450	[=8.0=5_13=]	119,275 517 125,239 293
100	31,191 408	50,504 948	81,588 518	131,501 258

TABLE II.

Valeur actuelle de 1 franc payable à la fin de n années.

Valeur actuelle..... $\frac{1^{11}}{(1+r)^n}$

ANNÉES	TAUX DE L'INTÉRÊT P			
n	1 1 1	2	$\frac{2\frac{1}{2}}{}$	3
	fr	fr 2 - 2 -	fr	fr 9-/
1	0,985 222	0,980 392	0,975 610	0,970 874
3 4 5 6	0,970 662	0,961 169	0,951 814	0,942 596
3	0,956 317	0,942 322	0,928 599	0,915 142
4	0,942 184	0,923 845	0,905 951	0,888 487
5	0,928 260	0,905 731	0,883 854	0,862 609
	0,914 542	0,887 971	0,862 297	
7 8	0,901 027	0,853 490	0,841 265	0,813 091
	0.887711 0.874592	0,836 755	0,800 728	0,766 417
9	0.874592 0.861667	0,836 755	0,800 728	0,766 417
11	0,861 667 0,848 933	0,804 263	0,781 198	0,722 421
12	0,836 387	0,788 493	0,743 556	0,701 380
13	0,824 027	0,773 032	0,725 420	0,680 951
14	0,811 849	0,757 875	0,707 727	0,661 118
15	0,799 852	0,743 015	0,690 466	0,641 862
16	0,788 031	0,728 446	0,673 625	0,623 167
	0,776 385	0,714 163	0,657 195	0.605 016
17 18	0,764 912	0.700 150	0,641 166	0.587 305
19	0,753 608	0,686 431	0,625 528	0,570 286
20	0,742 470	0,672 971	0,610 271	10.553 676
21	0,731 498	0,659 776	lo.505 386	0,537 549
22	0,720 688	0,646 839	0.580 865	0,521 893
23	0,710 037	0,634 156	10.566 697	0,500 092
24	0,699 544	0,621 722	0,552 875	0,491 934
25	0.689 206	0,609 531	0,539 391	0,477 606
26	0,679 021	0,597 579	0,526 235	0,463 695
27 28	0.668 986	0,585 862	0,513 400	0,450 180
	0,659 099	0,574 375	0,500 878	0,437 077
29	0,649 359	0,563 112	0,488 661	0,424 340
30	0.639 762	0,552 071	0,476 743	0,411 98;
31	0.630 308	0,541 246	0,465 115	0,399 98
32	0,620 993	0,530 633	0,453 771	0,388 33
33	0.611 816	0,520 229	0,442 703	0,377 026
34	0,602 774	0,510 028	10.451 905	10,300 04
(4)				

ANNÉES

TABLE II.

Valeur actuelle de 1 franc payable à la fin de n années.

TAUX DE L'INTÉRÈT P

Valeur actuelle

n	3 ½	4	4 1 2	5
	fr	ir	fr	fr 5 20
1	0,966 184	0,901 539	0,956 938	0,952 381
2	0,933 511	0,924 556	0,915 730	0,907 030
3	0,901 943	0,888 996	0,876 297	o,863 838
4	0,871 442	0,854 804	0,838 561	0,822 703
5	0,841 973	0,821 927	0,802 451	0,783 526
6	0,813 501	0,790 315	0,767 896	0,746 215
7 8	0,785 991	0,759 918	0,734 829	0,710 681
	0,759 412	0,730 690	0,703 185	0,676 839
9	0,733 731	0,702 587	0,672 904	0,644 609
10	0,708 919	0,675 564	0,643 928	0,613 913
11	0,684 946	0,649 581	0,616 199	0,584 679
12	0,661 783	0,624 597	0,589 664	0,556 837
13	0,639 404	0,600 574	0,564 272	0,530 321
14	0,617 782	0,577 475	0,539 973	0,505 068
15	0,596 891	0,555 265	0,516 720	0,481 017
16	0,576 706	0,533 908	0,494 469	0,458 112
17	0,557 204	0,513 373	0,473 176	0,436 297
18	0,538 361	0,493 628	0,452 800	0,415 521
19	0,520 156	0,474 642	0,433 302	0,395 734
20	0,502 566	0,456 387	0,414 643	0,376 890
21	0,485 571	0,438 834	0,396 787	0,338 942
22	0,469 151	0,421 955	0,379 701	0,341 850
23	0,453 286	0,405 726	0,363 350	0,325 571
24	0,437 957	0,390 123	0,347 704	0,310 068
25	0,423 147	0,375 117	0,332 731	0,295 303
26	0,408 838	0,360 689	0,318 403	0,281 241
27	0,395 012	0,346 817	0,304 691	0,267 848
28	0,381 654	0,333 478	0,291 571	0,255 094
29	0,368 748	0,320 651	0,279 015	0,242 946
30	0,356 278	0,308 319	0,267 000	0,231 377
31	0,344 231	0,296 460	0,255 502	0,220 360
32	0,332 590	0,285 058	0,244 500	0,209 866
33	0,321 343	0,274 094	0,233 971	0,199 873
34	0.310 476	0,263 552	0.223 896	0,190 355
_				*

TABLE II.

Valeur actuelle de 1 franc payable à la fin de n années.

Valeur actuelle..... $(1+r)^n$ TAUX DE L'INTÉRÊT F ANNÉES n1 1 fr 34 0.366 045 0.602 0,510 628 0,431905 866 · 35 0,355 0.5030,500 -028 0,421371383 36 0,585 000 0,490 223 0.411001 0.345032 37 0,4800,334 0.576443 611 0,401 067 983 $\bar{3}8$ 0.567924 0,471 187 0.301 285 0.325 226 741 431 39 53 i 948 0.381754 0.550 0,461 0.315 152 40442 0.551 263Ο, 890 0,372 0.306 557 44 347 0.543 116 0.4 010 0.3630.297 628 485 0,354 0.535 089 0,435304 0.288 050 43 44 46 0.345543 0.527182 0,426 -60 83q0.280 401 372 0.510 391 0.418 6.337404 0,272 174 146 430 0,511 715 0.410 197 0.320 0,264 737 0,504 153 0.402154 0.321 0.256478 496 702 0.304 2680,313 313 0.249 250 0.3860,489 362 538 0.305 671 0.241 999 482 0.358130 9580,298 316 0.234950 49 475 0.3 - 150 005 528 0,200 9/13 0.228107 0, 0.364463 51 467 085 243 0.283846 0.221 46í 0.357 52 060 IOI 0.276 0330.215 013 0,454 53 0.350 000 0.270255 160 0,208 750417 54 0.343 579 542 234 0.263 0.202 670 0. o. 446 o. 434 767 55 0.3360.257 928 504 150 0.196 0.320 879 036 56 412 906 0.250 0.101 43~ 5-0.244 0.427 993 0.323760 0.185172 58 0,317 0,421 667 006 0.238790 0.180 070 59 436 0,174 0.115 0.3108-8 0.232 966 825 733 0.304 -82 284 60 0,100 206 0,227 0.16961 0.403 247 740 780 0.208806 0.221 0.164917 332 62 0.397 0.203 288 0,2160.150 990 63 0.301 417 0.287 330 203 0,211 055 0. 155 632 64 0,385 0,281 572 0.205 908 0,150 806 0.370 933 886 0.146 413 65 0.256 051 0.200 0.3-4 66 318 0,270 638 0.195 986 0,142 140 0.368 0.265 3316--8-0,138 009 0.101 206

Suite.] TABLE II.

ī

'aleur actuelle de 1 franc payable à la fin de n années.

Valeur actuelle..... $\frac{1^{\text{fr}}}{(1+\nu)^n}$

NNÉES	TACN DE L'INTÉRÉT P			
n	3 1/2	4	4 1/2	5
	fr	fr	fı·	fr
34	0,310 476	0.263 552	0,223 896	0,190 355
35	0,299 977 0,289 833	0,253 416	0.214 254	0.181 290
36		0,243 669	0.205 028	0,172 657
37	0.280 032	0,234 297	0.196 199	0.164 436
38	0.270 562	0,225 285	6.187 750	0.156 605
39	0,261 413	0,216 621	0.179 666	0,149 148
40	0,252 573	0,208 289	0.171 929	0,142 046
41	0,244 031	0,200 278	0.164 525	0,135 282
43	0,235 779	0,192 575	0,157 440	0,128 840
43	0,227 806	0.185 168	0,150 661	0,122 704
44	0,220 102	0.178 046	0,114 173	0,116 861
45	0,212 659	0,171 198	0,137 964	0,111 297
46	0,205 468	0.164 614	0.132 023	0.105 997
47	0.198 520	0.158 283	0,126 338	0,100 949
	0,191 807	0.152 195	0.120 898	0,096 142
49	0.185 320	0.146 341	0,115 692	0.091 564
50	6,179 053	0,140 713	0,110 710	0.087 204
51	0,172 998		0.105 942	0.083 051
52	0,167 148	0,139 097	0.101 380	0,079 096
53	0,161 496	0,125 093	0.097 015	0,075 330
54	0,156 035	0,120 282	0.092 837	0,071 743
55	0,150 758	0,115 656	0,088 839	
56	0,145 660	0,111 207	0.085 014	0,065 073
57 58	0.140 734	പെരെ ഉദ്	0.081 353	0,061 974
	0,135 975	0,102 817	0,077 849	0,059 023
59 60	0.131 377	0.098 863	0.074 497	0,056 212
61	0.126 934	0,093,060	0,071 289	0,053 536
	0,122 6/12	0.091 404	0.068 219	0,050 986
62	0,118 495	0,087 889	0,065 282	0,048 558
63	0,114 488	0,081 508	0.062 470	0.046 246
64	0,110 616	0,081 258	0.059 780	0,044 044
65 66	0,106 875	0.078 133	0.057 206	0,041 947
67	0,103 261	0,075 128	0,054 743	0,039 949
07	0,099 769	0,072 238	0,052 385	0,038 047
49.		THE RESERVE AND DESCRIPTION OF THE PERSON NAMED IN COLUMN TWO	Control of the last of the las	**

[Suite.] **TABLE II**. **V**aleur actuelle de **1** franc payable à la fin de *n* années

Valeur actuelle..... $(1+r)^n$

ANNÉES	TAUX DE L'INTÉRÈT r			
n	1 ½	2	$\frac{2\frac{1}{2}}{2}$	3
	1± (r) 0,368 787 0,363 337 0,357 967 0,352 677 0,352 677 0,332 287 0,337 271 0,332 287 0,322 538 0,317 777 0,338 449 0,303 890 0,299 399 0,299 399 0,294 975 0,296 615 0,286 320 0,277 920 0,273 813 0,269 780 0,277 920 0,273 813 0,269 780 0,277 920 0,273 813 0,269 780 0,277 920 0,273 813 0,269 780 0,277 920 0,273 813 0,269 780 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 982 0,277 983			3 (r) (r) (r) (r) (r) (r) (r) (r) (r) (r)
94 95 96 97 98 99	0,246 713 0,243 067 0,239 475 0,235 936 0,232 449 0,225 630	0,155 448 0,152 400 0,149 411 0,146 482 0,143 610 0,140 794 0,138 033	0.098 165 0.095 771 0.093 435 0.091 156 0.088 933 0.086 764 0.084 647	0,062 13 0,060 32 0,058 56 0,056 85 0,055 20 0,053 50 0,052 03

Suite et fin.] **TABLE II.** 'aleur actuelle de 1 franc payable à la fin de *n* années.

Valeur actuelle. $\frac{1^{fr}}{(1+r)^n}$

NNÉES	TAUX DE L'INTERET P			
n	3 1/2	4	4 1	5
	ſr	fr	fr	ſr
67	0,099 769	0.072 238	0,052 385	0,038 047
68	0,096 395	0,069 460	0.050 129	0,036 235
-69	0,093 136	0,066 788	0,017 971	0,034 510
70	0,089 986	0,064 219	0.045 905	0,032 866
71	0.086 943	0,061 749	0.043 928	0,031 301
$\frac{7^2}{7^3}$	0,084 003	0.059 374	0.043 037	0,029 811
73	0.081 162	0,007 001	0,040 226	0,028 391
74	0,078 418	0.054 895	0,038 494	0.027 039
70	0,075 766	[0,052,784]	0,036 836	0,025 752
76	0.073 204	0,050 754	0.035 250	0.024 323
78	0,070 728	0,048 802	0,033 732	0,023 357
		0,046 925	0.032 280	0,022 245
89 80	0.066 026	0,045 120	0,030 890	0,021 186
	0,063 793	0,043 384	0,029 560	0,020 177
81	0,061 636	0,011 716	0,028 287	0,019 216
82	0,059 551	0,010 111	0,027 069	0,018 301
83	0,057 537	0,038 568	0,025 903	0,017 430
84	0,055 592	0,037 085	0,024 787 0,023 720	0,016 600
85 86	0,053 712	0,035 659	0,023 720	0,015 809
87	0,051 896	0,034 287	0,022 599	0,015 056
88	0,050 141 0,048 445	0,032 960	0,021 721	
* 89	0,046 807	0,031 701	. ,	0.013 657
90	0,045 224	0,020 300	0,019 891	0.012 387
91	0,043 695	0,028 182	0,018 21	
92	0,042 217	0,027 008	0,017 430	0.011 797
93		0,026 055	0,016 680	0.010 700
94	0,040 789 0,039 410	0,025 053	0,015 961	0,010 191
95	0,038 077	0,024 090	0,015 274	0,009 706
96	0,036 790	0.023 163	0,014 616	0.000 243
97	0,035 546	0,022 272	0.013 98-	0,008 803
$\frac{97}{98}$	0,034 344	0.021 416	0,013 385	0,008 384
99	0,033 182	0,020 592	0.012 808	0,007 985
100	0,032 060	0.019 800	0,012 257	0.007 605
-				

TABLE III.

Somme produite à intérêts composés, au hout de *n* anné par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année

Somme produite $\frac{1}{r}[(1+r)^n-1]$, 1fr.

ANNÉES	TAUX DE L'INTÉRÊT r				
n	$1\frac{1}{2}$	2	$\frac{2\frac{1}{2}}{2}$	3	
	fr	fr	fr	fr	
I	1,000 000	1,000 000	1,000 000	1,000 0	
2	2,015 000	2,020 000	2,025 000	2,030 0	
3	3,045 225	3,060 400	3,075 625	3,000 0	
1	4,090 903	4,121 608	3,075 625 4,152 516	4,183 6	
2 3 45 6	5,152 267	5,204 040	0,200 320	5,309 1	
	6,329.55i	6,308 121	6,387 737 737 7347 430	6,468 4	
78	7,322 994	7.434 283	7,547 430	7,662 4	
8	8,432 839	8,582 969	8.736 116	8,892 3	
9	9,559 332	9,754 628	9,934 319	10,159 1	
10	10,702 722	10,949 721	11,203 382	11,463 8	
11	11,863 262	13,168 715	12,483 466	12,807 7	
12	13,041 211	13. 112 090	13,795 553	14,192 0	
13	14,236 830	14,680 332	15,140 442	15,617 7	
14 15	15,450 382	i5.973 938	16,518 953		
	16,682 138	17.293 417	17,931 927	18,598 9	
16	17,932 370	18.639 285	19.380 225	20,156 8	
17	19,201 355	20,013 071	20,864 730	21,76r 5	
	20, 489 3-6	21. [12.312	⇒,386 349	23,414 4	
19	21,796 716	22,840 559	23.946 007	25,116 80	
20	23,123 667	24,297 370	25.544 658	26,870 3	
31	24, 170 522	25,783 317	27, 183 274	28,676 48	
22	25,837 580	27.298 984	28,862 856	30,536 7	
23	27,225 144	28.844 963	30,584 427	32,452 8	
24	28,633 521	30, 721 862	32,349 038	34,426 4	
25	30,063 024	39,030 300	34,157 764	36,459 20	
26	31,513 969	33,670,906	36,011 708	38,553 0	
27 28	32,986 679	35.344 324	37,912 001	10,709 6.	
	34,481 479	37,051 210 38,702 235	39,859 801	12,930 9 15,218 8	
29	35,998 701		11.856 296		
36 31	37,538 681	40,568 079 42,379 141	13,902 703	50,002 6	
. 32	39,101 762	第379 第	16,000 271		
33	40,688 288	独,227 930	48,150 278 50,354 634	52,502 7. 55,077 8.	
34	43,933 093	46.111 570 48.033 802	50,354 034 52,612 885	55,077 8.	
-Jr.L	43.933 093 1	48.033 802	31,013, 990 [57,730 1	

Suite.] TABLE II

nume produite à intérêts composés, au bout de n années, sar une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année.

Somme produite $\frac{1}{r}[(1+r)^n-1].1$ fr.

-		 						
NÉES		TAUX DE L'INTÉRÈT I						
$\cdot n$	$3\frac{1}{2}$	-1	4 1/2	5				
	fr	fr	(r	fr				
1	1,000 000	1,000 000	1,000 000	1,000 000				
2	2,035 000	2,040 000	2,045 000	2,050 000				
3 .	3,106 225	3,121 600	3,137 025	3,152 500				
456 78	4,214 943	4,246 464	4,278 191	4,310 125				
15	5,362 466	5,416 323	5,470 710	5,525 631				
16 .	6,550 152	6,632 975	6,716 892	6,801 913				
7	7,779 408	7,898 294	8,019 152	8,142 008				
8	9,051 687	9,214 226	9,380 014	9,549 109				
19	10,368 496	10,582 795	10,802 114	11,026 564				
10	11,731 393	12,006 107	12,288 209	12,577 893				
fil :	13,141 992	13,486 351	13,841 179	14,206 787				
.2	14,601 962	15,025 805	15,464 032	15,917 127				
23 456	16,113 030	16,626 838	17,159 913	17,712 983				
4	17,676 986	18,291 911	18,932 109	19,598 632				
5	19,295 681	20,023 588	20,784 034	21,578 564				
16	20,971 030	21,824 531	22,719 337	23,657 492				
7	22,705 016	23,607 512	24,741 707	25,840 366				
	24,499 691	2 5,645 413	26,855 084	28,132 385				
9	26,357 181	27,671 229	29,063 562	30,539 004				
(10)	28,279 682	29,778 079	31,371 423	33,065 954				
tI -	30,269 471	31,969 202	33,783 137	35,719 252				
12	32,328 902	34,247 970	36,303 378	38,505 214				
13	34,460 414	36,617 889	38,937 030	41,430 475				
14	36,666 528	39,082 604	41,689 196	44,501 999				
15	38,949 857 41,313 102	41,645 908	44,565 210	47,727 099				
10	41,313 102	44,311 745	47,570 645	51,113 454				
17	43,759 060	47,084 214	50,711 324	54,669 126				
	46,290 627	49,967 583	53,993 333	58,402 583				
19	48,910 799	52,966 286	57,423 033	62,322 712				
. 0	51,622 677	56,084 938	61,007 070	66,438 848				
1	54,429 471	59,328 335	64,752 388	70,760 790				
2 -	57,334 502	62,701 469	68,666 245	75,298 829				
13	60,341 210	66,209 527	72,756 226	80,063 771				
34 -	63,453 152	69,857 909	77.030 256	85,066 959				

[Suite.]

TABLE III.

Somme produite à intérêts composés, au bout de n ai par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque an

Somme produite $\frac{1}{n}[(1+r)^n-1].1$ fr.

ANNÉES	TAUN DE L'INTÉRÊT r			
n	1 1/2	2	2 ½	3
34	43,933 og2	fr 48,033 802	fr 52,612 885	fr 55.55
35	45,592 088	49,994 478	54,928 207	57,75 60,46
36	47,275,969	51,994 367	57,301 413	05,2
37 38	48,985 109	54,034 255	59,733 948	66,1
38	50,719 885	56,114 940	62,227 297	69,13
39 40	52,486 684 54,267 894	58,237 238 60,401 983	64,782979 $67,402554$	72,23 75,40
41	54,267 894 56,081 912	62,610 023	50 085 615	78,60
42	57,923 141	64,862 223	72,839 808	82,0
42 43	59.791 988	67,159 468	75,666 803	85,4
44	61,688 868	67,159 468 69,502 657	78,552 323	89,0
45	63,614 201	71,892 716 74,330 564	72,839 808 75,660 803 78,552 323 81,516 131 84,554 034	92,7
445 446 448	65,568 414 67,551 940		84,554 o34 87,667 885	96,50
1 18	69,565 219	76,817 176 79,353 519	90,859 582	100,3
49	-1.668.668	79,353 519 81,940 590	01.131 072	108,5
00	75,682 828	84,579 401	97,484 349	112,7
51	75,788 070	87,270 989	100,921 458	117,1
52	77.924 892	90,016 409	104,444 494	121,6
53 54	80,093 765	$\begin{array}{c} 92,816 & 737 \\ 95,673 & 072 \end{array}$	108,055 606	126,3. 131,1
55	82,295 171 84,529 599	1 68.586 534	111,756 996	136,0
56	86,797 543	l 101.558-265	119,439 694	141,1
57 58	80.000 506	104,580,430	123,425 687	146,3
58	91,435 999	107,681 218	127,311 320	151,7
59 60	93,807 539 96,214 652	116,834 843	131,699 112 135,991 590	τ57,3 163,0
61	98,657 871	114.051 539 117.332 570	135,991 590 140,391 380	168,9
62	101.137 740	120,679 222	144.901 164	175,0
63	103,654 806	124,092 806	149,523 693	181,2
64	106,309 628	127,574 662	154,261 786	187,7
65 66	108,802 772	131,126 155 134,748 679	159,118 330 164,006 280	194,3
67	111,434 814	134,748 679 138,443 652	164,096 289 169,198 696	201,1
1 0/	1 114.100 000	1 100 14-10 003	1109.190 090	, 200, 6

Suite.] TABLE III.

mme produite à intérêts composés, au bout de *n* années, par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année.

Somme produite $\frac{1}{r}[(1+r)^n-1].1$ fr.

NÉES				
n	$3\frac{1}{2}$	4	4 1/2	5
3336789914434456789981233456678998	fr 63,453 152 66,674 013 70,007 603 73,457 869 77,028 89,724 906 84,550 278 88,509 537 92,607 371 96,848 629 101,238 331 105,781 673 110,484 031 115,350 973 120,388 257 125,601 846 136,937 910 136,582 837 142,363 236 148,345 950 154,538 038 167,586 031 174,445 332 181,550 919 188,905 201 196,516 883 204,394 974	69,857,909 73,652,225 77,598,317 81,702,246 85,970,336 99,409,150 95,025,516 99,826,536 104,819,598 110,012,382 115,412,877 121,029,392 126,870,568 132,943,390 139,263,263,266 132,945,397 152,667,084 159,773,767 167,164,718 154,845,359 191,159,173 199,805,539 208,797,762 218,149,672 227,875,659 237,990,685	fr 77,030 256 81,496 618 86,163 966 91,041 344 96,138 200 101,464 424 107,030 323 112,846 688 118,924 789 125,276 404 131,913 842 138,849 905 146,098 214 133,672 633 161,587 902 169,859 357 178,503 028 187,535 665 196,974 769 206,838 634 217,146 373 227,917 959 239,174 268 250,937 110 263,229 280 276,074 597 280,407 954 303,523 362	fr 85, 666 959 90, 320 359 95, 836 323 101, 638 139 107, 709 546 114, 095 023 120, 799 774 122, 839 763 135, 231 751 131, 143 006 139, 700 136 168, 885 164 178, 119 422 188, 025 363 198, 426 63 198, 426 63 198, 426 63 209, 347 996 220, 813 365 245, 498 974 220, 873 363 245, 498 974 233, 773 922 273, 712 618 287, 348 246 318, 851 445 335, 794 017 353, 883 718 337, 246 904
61 62 63 64 65 66 67			303,523 362 318,184 003 333,502 283 340,509 886 366,237 831 383,718 533 401,985 867	

[Suite.]

TABLE III.

Somme produite à intérêts composés, au bout de n ai par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque an

Somme produite $\frac{1}{n}[(1+r)^n-1].1^{\ell_r}$,

	Somme pr		[(1+r)"-1].1	
ANNÉES		TAUX DE 1	'INTERÉT r	
n	1 ½	5	2 1	3
0	111	fr	fr	1r
67 68	114,106 336	138,443 652 142,212 525	169,198 696	208,10
69	116,817 931 119,570 200	142,212 525 146,056 776	174,428 663	215,44
70	122,363 753	119.977 911	185,284 114	230,50
71	125,199 209	153,977 469	190,916 217	238,51
72	128,077 197	158.057 019	196,689 122	246,66
7º 73	130,998 300	162,218 159	202,606 351	255,06
74 75	133,963 331	166, 462 522	208,671 509	263,71
73	136,972 781 140,027 372	170,791 773	214,888 297	272,63
76	140,027 379 143,127 783	175,207 608	221,260 504	281,80
77 78	146,274 700	184,305 996	231,486 818	301,00
70	149,468 820	188,992 115	241,348 988	311,03
79 80	152,710 852	193,771 958	248,382 713	321,36
81	156,001 515	198,647 397	255,592 280	532,00
82	159,341 538	203,620 343	262,982 087	342,96
83	162,731 661	208,692 752	270,556 640	354,25
84 85	166,172 636 169,665 226	213,866 607	278,320 556 286,278 570	365,88 377,85
86	173,210 201	224,526 818	291,435 534	390,19
8-	176,808 357	230,017,354	302,796 422	402,89
88	180,460 485	235,617 701	311,366 333	415,98
- 89	184, 167, 390	241,330 635	320,150 491	429,46
90	187.929 900	247, 156 656	329,154 253	443,34
91	191,748 849	253,009 789 259,161 785	338,383 110 347,842 687	457,64 $472,37$
93	195,625 682 199,559 458	265,345 021	357.538 755	487,55
91	203,552 850	271,651 921	367.477 223	503,17
60	207,006 143	278,084 960	377,664 154	519,27
96	211,720 231	284.646 659	388, 105 758	535,85
97	215,896 638	291,330,505	398,808 402	552,92
98	220,134 479	298,166 384	409,778 612	570,51
99	224.436 196	305,129 712 312,232 306	132,548 654	588,628 $607,28$
100	2:0,000 0 0	171.5, 217: 17(10)	4.34040.0911	907,20

uite et fin.] TABLE III.

nme produite à intérêts composés, au bout de n années, ir une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année.

Somme produite $\frac{1}{r}[1+r^n-1].1$ fr.

-					-				
ÉES		TAUX DE L'INTÉRÉT P							
1	3 1	4	1.1	5					
-	fr 257,803 762	fr 321,077 800	fr 401.985 86-	fr 505,66g 8c	_				
8	267,826 894	334 020 012	121 0-5 131		18				
9	278,200 835	340.317.740	441,013 617	559.550 g(33				
0-	288,937 865 300.050 690	504,290 450	1 401,500 050	088,528 51	11				
1	300.050 690	$\frac{379.862}{27}$	483,653 815	518,954 9					
3	311,552 464 323,456 800	3ģ6, ი56-566 412,868-823	506.418 237 530,207 057	650,902 68					
1	335.777 788	412.898 823 430.414 776	555,066 3-5		17				
3	348.536 011	430.414 776 448,631 367	581.044 362						
6	361.728 561	164,076,621	608,191 358	-95.486 40	18				
3 4 5 6 78	361.728 561 375.389 061	48-,0-0 686		836,260 73	25				
8	386 597 678	507.770 874	606,205 108	8=6.6=3 =6	11				
9	104, 161 147	529.081 708	697,184 401	91,027 4	49				
i0	419,306 787 434,982 524	551.244 9 77 5-4.204 7-6	729.557 699 763,387 795						
2	434,982 524 451,206 913	574,294 776 598,266 567	763,387 795 798.740 246	1020,790 26 $1072,820 7$	52				
33	467,000 155	623,197 230	798.746 246 835,683 557	$\frac{1072,829}{1127,471}$	54				
14	485 3-0 195	649,125 119	871,289 317	1184,841 8	27				
5	303,307,394	6-6,000 123	911,632 536	1245.087 06	39				
6	931,989 339	-01.133 -28	956,790 791 1000,846 355	1308,341 43	2.2				
178	541.251 7 37	733,299 078	1000 846 3	1374,758 40 1444,496 4	93				
10	561.198 653	-63,631 of1	1046,884 464	1444,496 4	8				
19	581.840 606 603.205 027	795,176 282 827,983 334	1094,994 265 1145.269 00-	1517,721 33 1594,607 30	39				
)1	625,317 203	862,102 667	1145.269 007 1197,806 112	1675,337 66					
32	648, 203 305	807 5861	1252 -0- 38-	1760.104 5	19				
93	671,890 421	931,190 245	1310,079 219	1849, 109 7	77				
93 94 95	696. 406 585	972.869 854	13-0.032 -84	1912,565 26	35				
90	721,780 816	1012,784 649	1432.684 259	2640,693 5:	29				
96	748.643 145 775.224 655 863.357 517 832.475 631	1054.296 034	1408, 155 051		5				
97 98	775,224 655 863,357 517	1097,467 876 1142,366 591	1		15				
99	832,475 631	1189,061 254		2484,785 86	46 54				
99	862,611 65-			2610,025 13	57				
_		1 /	1-79 - 10 900	12010,020 10	4				

TABLE IV.

Valeur act. de la somme prod., au bout de n années, par une annuité de ${\bf 1}$ fr. payée à la fin de chaque anné

Valeur actuelle,..., $\frac{1}{r} \left[1 - \frac{1}{(1+r)^n} \right]$, 1^{f1}

Suite.

TABLE IV.

Valeur act, de la somme prod., au bout de n années, par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année.

. 1 fr. Valeur actuelle TAUX DE L'INTÉRÈT F. NÉES n 3 1 4 4 1 5 0,966 184 0,061 539 0,956 938 0,952 381 1,872 668 2,748 964 3,587 526 4,389 977 1,859 1,899 694 1,886 095 410 3 4 5 6 2,723 248 3,545 951 4,329 477 2,801 637 2,775 091 ,673 079 3,629 895 4,515 4,451 822 5,328 137 5,075 5,786 553 5,242 5,157 873 692 5,892 6,114 544 6,002 055 701 373 745 6,873 956 6,732 6,595 886 6,463 213 7,607 687 7,435 332 7,268 791 7,107 822 ,316 735 0 605 896 ,912 ,528 718 7,721 8,306 13 9,001 55 i 8,760 477 414 917 334 8,863 9,663 9,385 074 9,118 581 252 3 45 6 573 641 10,302 739 520 648 9,682 9,393 9,985 852 9,898 10,920 10,563 123 10,222 825 11,517 10,730 10,379 411 11,118 387 546 658 10,837 12,094 117 11,652 296 11,234 015 770 12,651 321 12,165 66a 11,707 11,274 066 191 13,189 682 12,650 297 12,150 992 11,680 587 12,593 9 13,709 837 13,133 939 294 12,085 321 12,462 14,212 403 13,590 326 13,007 937 210 10 11 14,697 974 14,029 160 13,404 724 425 12,821 153 15,167 12 125 14,451 115 13,784 13,163 003 14,147 574 .3 15,620 411 14,856 842 775 478 13,488 642 14 14,495 16,058 368 15,246 963 13,798 15 16,481 514 15,622 080 14,828 209 14,093 945 14,375 :6 15,982 16,800 352 769 15,146 611 185 7 16,320 15,451 14,643 034 17,285 365 586 303 17,667 14,898 16,663 15,742 874 019 063 074 18,035 715 16,021 :9 767 16,983 889 15,141 18,392 045 ó33 16,288 15,372 45 i .0 17,292 889 16,544 15,592 -1 18,736 276 17,588 494 391 810 17,873 677 12 55 i 16,788 15,802 19,068 866 891 18,147 19,390 16,002 549 208 646 17,022 862 19,700 684 18, 111 17.346 -5816.192 198 904

[Suite.]

TABLE IV.

Valeur act. de la somme prod., au bout de n années, par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année

Valeur actuelle $\frac{1}{r} \left[1 - \frac{1}{(1+r)^n} \right]$, 1 ^{fr} .					
ANNÉES		TAUX DE L	'INTÉRÈT r.		
n	1 ½	2	2 1/2	3	
34	fr 26,481 729	fr 24,498 592	fr 22,723 786	fr 21,131 8	
35	26,481 729 27,075 595	24.998 619	23,145 157	21,487 2	
36	27,660 684	25,488 843	23,556 251	21,832 2	
37	28,237 128	25,969 453	25,957 318	22,167 2	
38	28,805 052	26,440 641	24,348 603	22,492 4	
39	29,364 583	26,902 589	24,730 344	22,808 2	
40	29,915 845	27,355 479	25,102 775	23,114 7	
41	30,458 961	27,799 499	25,466 122	23,412 40	
42 43	30,994 050	28,234 794	25,820 607	23,701 3	
43	$3_1,5_{21}$ 23_2 $3_2,040$ 6_{22}	28,661 562 29,079 963	26,166 446 26,503 850	23,981 90 24,254 2°	
44 45	$\begin{array}{c} 3_2,040 & 622 \\ 3_2,552 & 337 \end{array}$	29,679 963 29,490 160	26,833 624		
46	33,056 490	29,892 314	27,154 170	24,518 7 24,775 4	
47	33,553 192	30,286 582	27,467 483	25,024 70	
47 48	34,042 554	30,673 120	27,773 154		
49	34,524 683	31,052 078	1 28,071 370	25,266 70	
50	34,999 688	1 31,423 606	28,362 312	25.729 7	
51	35,467 673	31,787 849	28,646 158	25,951 2:	
52	35,928,742	31,787 849 32,144 950	28,923 081	26,106 2	
53	36.382 997	32,495 049	29,193 250	26,374-9	
54	36,830 539	32,838 283	29,456 829	26,577 6	
55 56	37,271 467	33,174 788	29,713 979	26,774 4	
50	$\frac{37}{38}, \frac{705}{38}, \frac{879}{133}$	33,504 694 33,828 131	29,964 858 30,209 617	26,965 4° 27,150 9°	
57 58	38,555 538		30,448 407	27,331 0	
59	38,970 973	34,145 227 34,156 101	30.681 3-3	27,505 8	
60	39,380 269	34,760 887	30,908 657	27,675 5	
61	39,783 516	35,059 693	31,130 397	27,840.3	
62	40,180 804	35,352 640	1 31.346 728	28,000 3	
63	40,572 221	35,639 843	31,557 784	28,155 6	
64	10.05 853	35,921 415	31,763 6Q2	28,306 4	
65	41,337 786	36, 197 466	$\begin{array}{c} 31.964 & 577 \\ 32,160 & 563 \end{array}$	28,452 8	
66	41.712 105	36,468 104	32,160 563	28,595 0	
67	12.080 892	36,733 435	32.351.769	28,733 0	

[Suite.] TABLE IV.

Valeur act. de la somme prod., au bout de n années, par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année.

Valeur actuelle...... $\frac{1}{r} \left[1 - \frac{1}{(1+r)^n} \right] \cdot 1^{fr}$.

NNÉES	TAUX DE L'INTÉRÉT P.					
n	3 1/2	1	4 ½	5		
345 356 338 344 445 445 445 551 553 554	fr 19,700 684 20,000 661 20,290 494 20,570 525 20,841 087 21,102 500 21,355 072 21,356 102 21,384 883 22,062 689 22,282 791 22,495 450 22,700 918 23,091 244 23,276 565 23,455 618 23,628 616 23,795 765 23,957 260 24,113 295	fr 18.411 198 18.664 613 18.908 282 19.142 579 19.367 864 19.584 485 19.792 774 19.993 052 20.185 627 20.370 799 20.548 841 20.720 040 20.884 654 21,042 936 21,195 131 21,341 472 21,482 185 21,617 485 21,747 589 21,872 675 21,992 957	14½ 17,246 758 17,461 012 17,666 041 17,862 240 18,049 990 18,229 656 18,401 584 18,566 110 18,723 550 18,874 210 19,018 383 19,156 347 19,288 371 19,414 709 19,535 607 19,651 298 19,762 008 19,867 950 19,469 330 20,066 345 20,159 182	fr 16, 192 904 16, 374 194 16, 546 852 16, 741 287 16, 867 893 17, 017 0/1 17, 159 086 17, 294 368 17, 423 208 17, 545 912 17, 662 773 17, 774 070 17, 981 016 18, 077 158 18, 168 722 18, 235 926 18, 338 977 18, 448 073 18, 448 073 18, 493 403 18, 565 146		
55 56 57 58	24,264 053 24,409 713 24,550 448	$\begin{array}{c} 22,108 \ 612 \\ 22,219 \ 819 \\ 22,326 \ 749 \end{array}$	20,248 021 20,333 034 20,414 387	18,633 472 18,698 545 18,760 519		
59 60	24.686 423 24.817 800	22,429 567 22,528 430 22,623 490	20,492 236 20,566 733 20,638 022	18,819 542 18,875 754 18,929 290		
61 62 63	25,067 376 25,185 871 25,300 358	22,714 894 22,802 783 22,887 291	20,706 241 20,771 523 20,833 993	18,980 276 19,028 834 19,075 080		
64 65 66 67	25,410 974 25,517 849 25,621 110 25,720 880	22,968 549 23,046 682 23,121 810 23,194 048	20,893 773 20,950 979 21,005 722 21,058 107	19,119 124 19,161 070 19,201 019 19,239 066		

[Suite.] TABLE IV.

Valeur act. de la somme prod., au bout de n années, par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année

Valeur actuelle..., $\frac{1}{r} \left[1 - \frac{1}{(1+r)^n} \right] \cdot 1^{fr}$

[Suite et fin.] TABLE IV.

Valeur act. de la somme prod., au bout de n années, par une annuité de 1 fr. payée à la fin de chaque année.

Valeur actuelle $\frac{1}{r} \left[1 - \frac{1}{(1+r)^n} \right] \cdot 1^{fr}$

ANNÉES		TAUX DE L	INTÉRÈT r.	
n	3 ½	4	4 1/2	5
	fr	fr	fr	fr
$\begin{array}{c} 67 \\ 68 \end{array}$	25,720 880 25,817 275	23, 194 048	21,058 107	19,239 066
68	25,817 275	23,263 507	21,108 236	19,275 301
69	23,910 411	23,330 296	21,156 207	19,309 811
70	26,000 397	23,394 015	21,202 112	19,342 677
71	26,087 340	23,456 264	21,246 040	l 10.353 058
72	26,171 343	93 513 630	$21,288 077 \\ 21,328 303$	19,403 788 19,432 179
73	26.252 505	23.572 730		19,432 179
74	26,330 923	23,627 625	21,366 797 21,403 634	19,409 218
75	26,406 689	23,685 408	21,403 634	19,484 970 19,509 495
72 73 74 75 76	26,479 892	23,731 162	21.438 884	19,509 495
77 78	26,550 621	23,779 963	21,472 616	19,532 853
78	26,618 957	23,826 888	21,504 866	19,555 098
79 80	26,684 983	23.872 008	21,535 785	19,576 284
	26,748 776 26,810 411	23,910 392	21.565 345	19.596 461
81	26,810 411	25,957 108	21,593 632	19,615 677
82	26,869 963	23,997 219	21,620 700	19,633 978
83	26,927 500	24,035 787	21,646 603	19,651 407
84 85	26,083 002	24.0-2.8-2	21,671 390	19,668 007
85	27,030 804	24, 108 531	21,695 110	10,683 816
86	27,088 600	24,142 818	21,717 800	19,698 8-3
87 88	27,138 840	24,175 787	21,739 530	19,713 212
88	27,187 285	24,207 487	21,760 316	10.726 860
89	27.234 002	24,237 969	21,780 207	19.739 875
90	27,279 316 27,323 010	24.267 278 24,295 459	21,799 241	19,702 202
91	27,323 010	24,295 459	21,817 455	19,704 009
92	27,300 227	24,322 557	21.834 885	19,775 294
93	27,406 017	24,322 557 24,348 612 24,373 666	21.851 565	19,785 994
94	27,415 427	24.373 666	21,867 526	19.796 185
95	27,483 504	24,307 736	21,882 800	19,805 891
96	27.520 204	24,120 010	21,897 417	19,815 134
$\frac{97}{98}$	27,335 840	24,443 191	21,911 403	19,823 937
	27,390 183	24,464 607	21,924 788	19,832 321
99	27,623 365	24.485 199	21,937,596	19,840 306
100	27,655 425	24,504 999	21,949 853	19,847 910

TABLE V.

Annuité qui amortit un capital de I fr., à un tau donné r, au bout d'un certain nombre d'années.

Annuité..... $a = \frac{r(1+r)^n}{(1+r)^n-1}$.

ANNÉES	Т	AUX DE L'AM	ORTISSEMENT	r
n	1 1/2	5	$2\frac{1}{2}$	3
1	1,015 000	1,020 000	1,025 000	1,030 00
3	0,511 2-8	0,515 050	0,518 827	0,522 61
3	o,343 383	0,346 -55	0,350 137	0,353 53
4 5 6	0,259 445	0,262 624	0,265 818	0,269 02
5	0,209 089	0,212 158	0,215 247	0,218 35
6	0,175 525	0,178 526	0,181 550	0,184 59
7 8	0,151 556	0,154 512	0,157 495	0,160 50
	0,133 584	0,136 510	0,139 467	0.142 45
9	0,119 610	0,122 515	0,125 457	0,128 43
10	0,108 134	0,111 327	0,114 259	0,117 23
11	0,099 294	0,102 178 0,004 560	0,105 106	0,108 07
12	0,001 680		0,097 487	0,100 46
14	0,085 240		0,091 048 0,085 536	
15	0,0 ₇₉ 723 0,0 ₇₁ 941	0,082 602 0,077 825	0,085 536	0,088 52 0,083 76
16	0,074 944 0,070 765	0,073 650	0,080 766 599	0,033 /0
17	0,067 080	0,069 970	0,072 928	0,075 95
18	0,063 806		0,060 670	0,072 70
19		0 063 -82	0,066 761	0,069 81
20	0,060 878 0,058 246	0,061 15-	0,064 147	0,067 21
21	0,055 866	0,058 -85	0,061 787	0,064 87
22	0.053 -03	0,056 631	0,061 787	0,002 74
23	0,051 731	0,054 668	0,057 696	0,060 81
24	0,049 924	0,052 871	0,055 913	0,059 04
25	0,048 263	0,051 220	0,054 276	0,057 42
26	0,046 732	0,049 699	0.059 760	0,055 93
27	0,045 315	0,048 293	0,051 377	0,054 56
28	0,044 001	0,046 990	0.000 000	0,053 29
29	0,042 779 0,041 639	0,045 778	0,018 891	0,052 11
30	0,041 639			0,051 01
31	0,010 571	0,043 596	0,040 759	0,049 99
32	0,039 577	0,042 611	0,040 708	0,049 04
33	0,035 011	0,011 68-	0,011 859	
34	0,037 762	0,040 819	0,011 007	0,047 32
	THE RESERVE OF THE PERSON NAMED IN			

[Suite.] TABLE V.

Annuité qui amortit un capital de 1 fr., à un taux donné r, au bout d'un certain nombre d'années.

Annuité..... $a = \frac{r \cdot 1 + r)^n}{(1 + r)^n - 1}$

ANNÉES	NÉES TAUX DE L'AMORTISSEMENT T				
n	3 1/3	4	4 1	5	
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13	1,035 000 0,526 400 0,356 934 0,272 251 0,221 481 0,185 668 0,163 544 0,145 477 0,131 446 0,120 241 0,111 092 0,103 484 0.097 062 0,091 571	1,040 000 0,530 196 0,360 349 0,275 490 0,190 762 0,190 762 0,166 610 0,148 528 0,134 493 0,133 291 0,114 149 0,106 552 0,100 144	1,0 15 000 0,533 998 0,363 773 0,278 741 0,227 792 0,193 878 0,169 701 0,151 610 0,152 571 0,126 379 0,117 248 0,109 666 0,103 275 0,109 582	1,050 000 0,537 805 0,367 209 0,282 012 0,230 975 0,197 017 0,172 820 0,154 722 0,140 690 0,129 505 0,120 389 0,112 825 0,106 456 0,101 024	
15	0,086 825	0,089 941	0,093 114	0,096 342	
16 17 18	0,082 685 0,079 043 0,075 817	0,085 820 0,082 199 0,078 993	$\begin{array}{c} 0,089 \ 015 \\ 0,085 \ 418 \\ 0,082 \ 237 \end{array}$	0,092 270 0,088 699 0,085 546	
19 20 21	0,072 940 0,070 361 0,068 037	0,076 139 0,073 582 0,071 280	0,079 407 0,076 876 0,074 601	0,082 745 0,080 243 0,077 996	
22 23 24 25	0,065 932 0,064 019 0,062 273	0,069 199 0,067 309 0,065 587	0,072 546 0,070 682 0,068 987 0,067 439	0,075 971 0,074 137 0,072 471	
26 27 28	0,060 674 0,059 205 0,057 852 0,056 603	0,062 567 0,061 238 0,060 013	0,066 021 0,064 719 0,063 521	0,070 952 0,069 564 0,068 292 0,067 122	
29 30 31 32 33	0,055 445 0,054 371 0,053 372 0.052 441 0.051 572	0,058 880 0,057 830 0,056 855 0,055 919 0,055 104	0,062 415 0,061 392 0,060 443 0,059 563 0,058 745	0,066 045 0,065 051 0,064 132 0,063 280 0,062 490	
34	0,050 760	10.054 315	0,057 982	0,061 755	

[Suite.] TABLE V.

Annuité qui amortit un capital de 1 fr., à un tau
donné r, au bout d'un certain nombre d'années.

Annuité...... $a = \frac{r(1+r)^n}{(1+r)^{n-1}}$

ANNÉES	т	AUX DE L'AM	ORTISSEMENT	r
n	1 1	5	2 1 3	3
n 4556 78 90 1 23 456 78 90 1 23 4556 555555555555555555555555555555555	1; 0,037,762 0,036,934 0,036,152 0,035,414 0,034,716 0,034,055 0,033,427 0,031,725 0,031,725 0,031,725 0,030,720 0,030,251 0,029,803 0,029,803 0,029,803 0,029,803 0,027,851 0,028,675 0,028,675 0,028,675 0,028,675 0,028,675 0,028,675 0,028,675 0,028,675 0,028,675	2 0,040 819 0,040 002 0,039 233 0,038 507 0,037 821 0,036 556 0,035 417 0,036 5417 0,034 890 0,033 453 0,033 618 0,032 204 0,031 823 0,031 458 0,031 458 0,031 458 0,030 774 0,030 452 0,030 143 0,030 143 0,030 143 0,030 143 0,030 846	21 0,044 007 0,043 206 0,042 452 0,041 741 0,041 070 0,039 836 0,038 729 0,037 730 0,037 730 0,037 268 0,036 407 0,036 407 0,035 258 0,034 909 0,034 909 0,034 254 0,033 914 0,033 914 0,033 915	0,047 32 0,045 80 0,045 81 0,044 45 0,043 26 0,042 71 0,041 93 0,041 23 0,041 23 0,040 36 0,039 57 0,039 21 0,038 86 0,038 81 0,037 62 0,037 62 0,037 62
57	0,026 223	0,029 561	0,033 102 0,032 842	0,036 83
58	0,025 937	0,029 287		0,036 58
59	0,025 660	0,029 022	0,032 593	0,036 35
60	0,025 393	0,028 768	0,032 353	0,036 13
61	0,025 136	0,028 323	0,032 123	0,035 91
62	0,024 887	0,028 286	0,031 901	0,035 71
63	0,024 647	0,028 059	0,031 688	0,035 51
64	0,024 415	0,027 839	0,031 483	0,035 32
65	0,024 191	0,027 626	0,031 285	0,035 14
66	0,023 974	0,027 421	0,031 094	0,034 97
67	0,023 764	0,027 223	0,030 910	0,034 86

[Suite.]

TABLE V.

Annuité qui amortit un capital de 1 fr., à un taux donné r, au bout d'un certain nombre d'années.

Annuité..... $a = \frac{r (1+r)^n}{(1+r)^{\mu}-1}$

ANNÉES	T	AUX DE L'AMO	ORTISSEMENT /	,
n	3 1/2	4	4 1/2	5
345 356 378 390 442 445 445 555 555 555 555 560	0,050 760 0,049 998 0,049 284 0,048 613 0,047 982 0,047 388 0,046 827 0,046 828 0,045 798 0,045 798 0,045 325 0,044 851 0,044 351 0,042 326	0,054 315 0,053 577 0,052 240 0,051 632 0,051 6632 0,050 017 0,049 540 0,049 665 0,048 665 0,048 263 0,047 582 0,047 181 0,046 550 0,046 550 0,046 550 0,046 550 0,045 982 0,045 231 0,045 231 0,045 231 0,045 231 0,045 388 0,044 388	0,057 982 0,057 270 0,056 606 0,055 984 0,055 4856 0,054 343 0,053 862 0,053 862 0,053 862 0,052 202 0,051 845 0,051 507 0,051 188 0,050 887 0,050 602 0,050 603 0,050 603	0,061 755 0,061 075 0,061 075 0,060 434 0,059 840 0,059 284 0,058 765 0,058 278 0,057 822 0,057 822 0,057 822 0,056 993 0,056 616 0,056 262 0,055 614 0,055 614 0,055 318 0,055 040 0,054 777 0,054 529 0,054 073 0,053 864 0,053 303 0,053 136 0,053 978 0,053 828
61 62	0,039 893 0,039 705	0,044 024 0,043 854	0,048 295	0,052 686
63 64 65 66 67	0,039 525 0,039 353 0,039 188 0,039 030 0.038 879	0,043 692 0,043 538 0,043 390 0,043 249 0,043 115	0,047 998 0,047 861 0,047 730 0,047 606 0.047 488	0,052 424 0,052 304 0,052 189 0,052 080 0.051 977

[Suite.] TABLE V.

Annuité qui amortit un capital de 1 fr., à un (au donné r, au bout d'un certain nombre d'années.

Annuité..... $a = \frac{(1+r)^n - 1}{r \cdot (1+r)^n}$.

ANNÉES		TAUX DE L'AM	ORTISSEMENT	r
n	1 1	2)	·) 1	3
67	0,023 764	0,027 223	0.030 010	0.034 8
68		0.037 032	0.030 733	0.034 64
69	0,023 363	0.026 847	0.030 562	0,034 48
70	0.033 173	0,026 404	0.030 238	0.034 10
42	0.033 808	0,026 327	0,030 084	0.034 05
71 72 73	0,022 634	0.026 165	0.020 936	8.033 92
7.4	0.032 4(6)	0,026 007	0.029 792	0,033 79
75	0.023 301	0,025 855	0.029 654	0.033 66
75 76	0.033 141	0.035 707	0,029 520	0.033 54
7.8	0.021 987	0.025 564	0,029 390	0,033 45
75	0,021 836	0.025 426	0,029 265	0,033 21
79	0,021 548	0.025 161	0,030 145	0,033 11
81	0.021 410	0,025 034	0,028 013	0,033 01
82	0.031 356	0.034 911	0,028 803	0,032 91
83	0,021 145	0.024 792	0.028 696	0.031 82
84	0.031 018	0.024 676	0.028 593	0,032 73
85	0,020 894	0.024.563	0.028 493	0,032 64
86	0.020 773	0,00/ 454	0.028 396	0.032 56
8-48		0.024 348	0.028 303	0,032 48
80	-0,020 341 : -0,020 430	0,024 244	0,028 213	0.032 32
90	0.020 321	0,021 016	0,028 038	0,032 25
91	0,030 315	0.023 951	0.027 955	0,033 18
92	0,020 112	0,023 859	0.037 875	0.032 11
93	0.030-011	0.033 769	0,027 797	0,033 05
91	0,019 913	0.023 681	0.037 721	0,031 98
99	0.019 817	0,023 596	0.027 648	0.031 92
96	0,019 723	0,023 513 0,023 432	0.027 577	0,031 86
97 98	.0,019 632 -0,019 543	0,033 354	0.037 307	0,031 75
98	0,010 156	0.033 357	0.027 375	0,031 69
100	0.019 371	0.023 203	0.037 313	0.031 64

[Suite et fin.] TABLE V.
Innuité qui amortit un capital de 1 fr., à un taux donné r, au bout d'un certain nombre d'années.

Annuité..... $a = \frac{r(1+r)^n}{(1+r)^n-1}$

ANNÉÉS	Т	AUX DE L'AM	ORTISSEMENT	r
n	3 1	1	41	5
				5 0,051 978 0,051 988 0,051 787 0,051 699 0,051 536 0,051 461 0,051 390 0,051 322 0,051 257 0,051 138 0,051 082 0,051 082 0,051 082 0,051 082 0,050 980 0,050 983 0,050 983 0,050 884 0,050 884 0,050 727
88 89 90	0,036 782 0,036 719 0,036 658	0,011 310 0,011 258 0,011 208	0,015 955 0,015 913 0,015 873	0,050 692 0,050 659 0,050 627
91 92 93 94 95 96 97 98	0,036 599 0,036 543 0,036 488 0,036 436 0,036 385 0,036 337 0,036 290 0,036 245	0,011 160 0,011 114 0,011 070 0,041 028 0,040 987 0,010 919 0,010 911 0,040 875	0,045 835 0,045 798 0,045 763 0,045 730 0,045 698 0,045 667 0,045 610	0,050 597 0,050 568 0,050 541 0,050 515 0,050 490 0,050 466 0,050 444 0,050 423
99	0,036 201 0,036 159	0,040 841 0.040 808	0.045 558	0,050 402 0.050 383

NOTE SUR LES TABLES D'INTÉRÊT ET D'AMORTISSEMENT.

Le taux de l'intérêt ayant diminué dans ces dernières années, on a été conduit à supprimer, dans les Tables publiées dans le présent Volume, les taux dépassant 5 pour 100; mais, par contre, on y a fait figurer les taux de 1½ et 2 pour 100.

Les cinq Tables actuelles comprennent donc tous les taux, de demi pour 100 en demi pour 100, de 1½ à 5 pour 100; elles ont été étendues à cent

années.

Les formules sur lesquelles les Tables d'intérèt et d'amortissement sont construites et leur mode d'emploi se trouvent indiqués dans tous les livres élémentaires; c'est pourquoi on n'a pas eru devoir les répéter ici.

MÉTÉOROLOGIE

Températures de différents lieux dans les cinq

parties du monde	624
Température moyenne normale à Paris (Parc Saint-Maur)	6 3 2
Valeurs moyennes normales de la tempéra- ture, de la pression atmosphérique et de la pluie, à Paris (Parc Saint-Maur)	633
Température moyenne mensuelle à Paris (Parc Saint-Maur) de 1851 à 1910	634
Pluie tombée à Paris (hauteur mensuelle en	637

TEMPÉRATURES DE DIFFÉRENTS LIEUX

dans les cinq parties du Monde.

	1 1					
LIEU	титерк	ALTITUDE		TEM	PÉRAT	URE
	LATI	ALTI	Mois	Min.	Mois	Max.
·	AS	SIE.	1			1
Peshawar	0 /	m		0	1	0
			1	-9,8	VI	32,0
Lahore	31.34x	214	1	12,2	VI	34,3
Simla				5,0	VI	19,4
Lucknow				14,7	VI	32,7
Calcutta			I	18,4		29,5
Bombay				22,8		29,3
Rangoon				23,6	11	29,2
Madras				24,2	V	30,7
Trichinopoly			1	24,6		31,2
Colombo	$\pm 6.56 \mathrm{x}$			25,5		27,8
Archipe	ls d'As	ie et	d'Au	strali	е.	- 1
Singapore	1.15x	1	1	25,8	v	27.7
NIle-Guinée Côte Nord .	4.548		VIII	25,3		26,6
Batavia	6.118		1	25,3		26,4
Buitenzorg	6.37 s	280	11	21,5	1X	25,5
Brisbane	27.27S	10	VII	13,8		24,8
Iles	du Gr	and (Océar	1.		
Honolulu			1 1	20.9	vm	25,3
Papeete			VII	23,1		25,8
Tongatabou			VIII	20,3		26,1
Noumėa			VIII	20,0		26,7
	AFR					7 /
Onadi Halfa Nubic					1	12/ -
Saint-Louis (Sénégal		1.50		$16, \frac{3}{6}$		34,1
			111	19.6	1X	$^{27,9}_{34,8}$
Massaoua (Érythrée Khartoum Soudanés		388	1	25,6	VII	33,1
		000	I	21.3	VI	
Cap Vert	11.912		1	22,4	IX	26,7
Kita Sondan français	12.00N		711	25,0	V	$\frac{32}{3}$, 1
Aden (Yemen) Free Town Sierra Leone	12. 11N		1			31,1
Lado (Sondan		465	VIII	?1.5 25.2	111	30.0

TEMPERATURE	DE	DIFFERENTS	LIEUX	(suite)).
-------------	----	------------	-------	---------	----

				`			
LIEU	FITUDE	ALTITUDE		TEME	ÉRAT	URE	
DIEG.	LATI	ALT	Mois	Min.	Mois	Max.	Moy.
IA.	rRIQU	E (s	nite)				
bon (Congo français), nganika. azzaville Congo français), nganika. azzaville Congo françaisinazibar. anda (Angola) -Hélène (Jamestown matave (Madagascar) nanarive (Madagascar) nanarive (Madagascar) nanarive (Madagascar) nanarive (Madagascar) AMÉR ANTILLES Havane tico acruz tre à Pitre Guad atémala -de-France (Martinique) acas on amaribo enne tota to tyaquil nambuco at da Brésil et du Péron a. Paz Janeiro	4. 08 4.178 6.108 8.498 15.558 18.118 18.558 20.508	800 318 1400 15 CER 29 2277 15 1480 930 2660 2850 160 3650 70	VII VII	21,8 12,0 21,4 23,4 16,7 23,9 20,3 25,8 25,1 25,3 13,8 13,4 25,5 23,9 3 15,0 15,0	SUE VIII VIII VIII VIII VIII VIII VIII VI	27.8 18,1 27.43 20,3 21,0 23.3 26.6 27.1 14,8 13.7 28.5 26.7 23.2 23.2 23.3	24,8 25,73 26,36 21,3 24,1 18,06 23,6 25,1,4,8 25,9,6 25,8,6 25,8,8 26,9,9 26,4,4 14,4,5 13,0
velle-Zemble Mayen thaab (Groculand	72.23 x		1 111 111	-21.5 -10.3 -15.5	VII	1 3,5	$\begin{bmatrix} -6, 6 \\ -2, 3 \\ -3, 0 \end{bmatrix}$

TEMPERATURE	ÐЕ	DIFFERENTS	LIEUX	(suite)).

Lieu	TUDE	ALTITUDE	TES	MPÊRATU	RE
LIEU	LATE	ALTI	Janvier	Juillet	Mo
EUR	OPE	_ Alle	magne.		
Kœnigsberg Kiel Hambourg Berlin Posen. Hanovre Leipzig Krefeld Breslau Dresde Erfurt Cologne Schneekoppe Francfort-sur-Mein. Nuremberg	50.44 N	23 50 20 48 65 58 120 45 147 130 202 60 1603 315	- 3°,3 0,8 0,1 - 1,5 - 0,9 - 0,7 0,8 - 1,5 - 0,1 - 0,9 - 1,9 - 7,3 - 0,2 - 1,3	17,3 17,0 17,1 19,0 18.6 17,9 18.2 18,6 18,2 17,7 18,7 9,6 19,6 18,4	20 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0
	19. 1 N 18.24 N 18. 9 N	124 478 529	$\begin{bmatrix} 0,8\\-1,6\\-2,6 \end{bmatrix}$	$\frac{19,2}{17,6}$	40.0
Autriche					0
Cracovie Vienne. Salzbourg Budapest. Klagenfurt Trieste Bucharest Sarajevo Sofia. Raguse. Constantinople Salonique. Corfou.	47.30 N 46.37 N 45.39 N 44.26 N 43.52 N 42.42 N 42.38 N 41. 0 N	202 220 190 430 153 440 26 90 540 15 "	- 1,2 - 3,3 - 1,2 - 2,0 - 6,2 - 1,9 - 1,7 - 2,9 - 1,9 - 2,1 8,8 4.6 9,5 8,2	19,3 18,8 20,4 18,0 21,4 18,9 24,1 22,8 19,7 21,9 25,2 23,1 26,8 25,7 27,9	

TEMPÉRATURE	DE DIFFÉ	RENTS 1	JEUX (su	ite).		
LIEU	ATITUDE	ALTITUDE	TEMPÉRATURE			
Line	LATI	ALTI	Janvier	Juillet	Moy.	
Belgique,	Pays-B	as et I	Danemar	k.		
openhague		13	- 0,1 1,5 2,0	16°,4 18,4 18,0	7,5 9,9 9,9	
Es	pagne et	Portu	gal.			
viedo antiago (Galicie) aragosse arcelone (adrid isbonne çores (iles)	43.23	225 273 184 15 655 102 37 23	6,4 7,5 5,2 8,9 4,9 10,3 13,8	$\begin{bmatrix} 18,9 \\ 19,0 \\ 25,8 \\ 26,0 \\ 24,5 \\ 21,7 \\ 22,0 \\ 26,8 \end{bmatrix}$	12,5 12,9 15,0 16,9 13,5 15,6 17,2 18,8	
	Fran	nce.				
aris (Parc St-Maur) rest ijon a Rochelle yon e Puy ordeaux vignon. ice outlouse ontpellier arseille erpignan jaccio	48.50 x 48.33 x 47.19 x 46.45 x 445.45 x 445.47 x 443.57 x 443.37 x 443.37 x 443.38 x 443.38 x 443.38 x 443.38 x 443.41 x 443.38 x 443.42 x 443.43 x	34 65 230 23 280 713 12 22 20 180 60 45 30 18	2,2 6,3 2,2 3,0 2,4 6,3 5,6 4,8 4,0 6,4 7,3 10,2	18.1 17.9 20.8 20.6 21,2 19.2 20.6 23.8 23.9 21,4 23.2 22.1 23.8 25.6	9,9 11,7 10,5 11,6 11,5 9,5 12,8 14.0 15,7 12,6 14,1 14,3 15,0 17,6	
Grande-B	9 /	Irland	le et F é	roë		
horshaven (Féroë) -Kilda berdeen 	57.49 x 57. 9 x	31	3,1 6,4 2,9 3.0	10,7 14,1 14,2 14,6	6,4 9,7 7,9 8,2	

TEMPÉRATURE DE DIFFÉRENTS LIEUX (suite).

♠ LIEU	TUDE	TUDE	TE	MPÉRATU	RE
	LATI	ALTI	Janvier	Janvier Juillet	
Grande-B	etagne	et I rla	nde (sui	te).	1
Liverpool Dublin. Cambridge Valencia Londres. Plymouth Guernesey.	53.25 N 53.22 N 52.13 N 51.54 N 51.33 N 50.22 N 40.28 N	9 48 12 37 21 62	4,8 4,7 3,7 7,2 3,5 5,8 6,1	16,9 15,4 17,6 15,1 17,9 16,6 16,4	10 9 10 10 10
	Itali		-,-		
Turin. Alessandria Bologne. Gènes. Florence	45.26 N 45.4 N 44.54 N 44.30 N 44.24 N 43.46 N 41.54 N 40.52 N	147 21 275 98 85 54 73 50 149	0,5 2,7 0,2 0,3 2,0 7,8 5,0 6,7 8,2 11,0	24,7 24,5 23,2 24,1 25,5 24,6 25,1 24,8 24,3 25,4	12 13 12 13 15 14 15 15
	Russ	sie.			4
Helsingfors. Saint-Pétersbourg. Kazan. Moscou Vilna Varsovie Kiew. Odessa. Astrakan Jalta (Crimee). Tiflis	64,33 x 60.10 x 59,56 x 55,47 x 55,46 x 52,13 x 50,26 x 46,29 x 46,21 x 41,30 x 41,43 x 40,22 x	20 10 80 160 120 120 180	-13,7 -7,0 -9,3 -13,8 -11,0 -5,6 -3,4 -3,4 -3,7 -7,2 -3,5 0.2 3,4	15,8 16,5 17,7 19,6 18,9 18,6 18,8 19,2 22,6 25,5 24,2 24,5 26,0	033336 6 9 9 9 13 2 14

TEMPÉRATURE DE DIFFÉRENTS LIEUX (suite).

LIEU	ATITUDE	ALTITUDE	TE	MPÉRATU	RE
	LATI	ALTI	Janvier	Juillet	Moy.
S	uède et :	Norvèg	ge.	1	1
ammerfest omsoë aparanda ondhjem iros. ovre. orgen aristiania ockholm oteborg.	70°.40′ N 69.39 N 65.50 N 62.36′ N 62.31′ N 62.5 N 60.23 N 59.55 N 59.21 N 57.42 N	10 15 9 11 630 643 17 25 44	$ \begin{array}{c c} -5,2\\ -3,9\\ -11,8\\ -2,9\\ -10,9\\ -8,5\\ -0,9\\ -4,5\\ -3,4\\ -1,0 \end{array} $	11,8 11,0 14,9 14,0 11,2 11,9 14,4 17,0 16,4 16,7	1,9 -2,4 -0,2 -4,7 -0,5 -0,8 -7,0 -5,5 -5,3 -7,1
	Suis	se.			
le	47.23 N 47. 3 N 46.57 N	470 1784 574	$ \begin{array}{ccccc} & -0.5 \\ & 1.6 \\ & 4.6 \\ & 2.1 \\ & 0.1 \end{array} $	19,1 18,4 9,9 18,0 19,2	9,3 8,5 2,0 8,0 9.5
	ASI	E.			
ousk ldscha divostok schkent sin uarkand schgar yrne ul sto routh	58.12 N 52.16 N 43.56 N 43.56 N 41.20 N 39.57 N 39.57 N 39.25 N 38.26 N 37.35 N 35.41 N 33.54 N 33.54 N	490 520 20 480 40	-19.0 -20,8 - 9.7 -14.8 - 4.7 - 0,4 - 5,8 - 4.7 - 2,4 - 2,0 - 13,0 - 7,2	19,1 18,4 24,8 20,9 26,9 26,0 26,0 27,5 26,4 27,3 20,3 20,3 26,5 26,7	-0,2 -0,4 9,2 4,4 13,3 11,7 13,8 12,4 16,5 12,7 13,6 15,7 20,4 17,4

	TEMPERATURE	DE DIFFÉI	RENTS LIEUX	(suite)	١.
--	-------------	-----------	-------------	---------	----

l	LIEU	TUDE	TUDE	TEM	IPÉRATUI	RE
١	LIEC	LVI	ALTI	Janvier	Juillet	Moy.
۱		ASIE (suite).			- 2
	Nagasaki	31 47 N	12 60 760 7	10,6 5,0 8,4 2,7	$\begin{bmatrix} 33^{\circ}, 8 \\ 26, 7 \\ 24, 3 \\ 27.0 \end{bmatrix}$	22, 15, 17, 15,
ı		AFRI	QUE.			- 11
	Tripoli. Alexandrie Ismaïlia Le Caire Pretoria Blœmfontein Le Cap	30. 0 N 25.45 s 28.56 s	30 19 33 1360 1390	12,2 14,4 12,6 11,9 23,1 22,6 20,6	26.0 26,2 28,1 29,1 14,9 7,6 12,3	20, 20, 20, 21, 19, 15,
ł	A	dgérie et	Tuni	sie.		- 10
	Alger Tunis. Guelma Médéa Sétif. Oran Batua Tebessa Tlemceu Biskra Gabès Laghouat Tuggurt. El Goléa	36.48 x 36.28 x 36.28 x 36.16 x 36.11 x 35.42 x 35.32 x 35.24 x 34.53 x 34.53 x 34.51 x 33.13 x 33.13 x	20 280 920 1090 50 1050 880 830 130 111 780 80 380	12,1 11,3 9,0 7,2 4,2 9,9 3,8 5,1 8,3 10,5 10,6 6,9 11,2 9,7	25,0 27,3 27,4 26,4 24,9 24,6 23,3 24,2 25,3 31,4 27,9 28,8 35,8 34,9	18, 19, 117, 14, 13, 16, 12, 14, 16, 20, 16, 23, 22,
		AMÉR	IQUE			
	Rama (Labrador), Sitka (Alaska), Winnipeg (Manitoba), .	57. 3 x	226	$\begin{bmatrix} -20, 3 \\ -1, 0 \\ -20, 5 \end{bmatrix}$	8, 1 12,5 19,1	_5 0

TEMPERATURE	DE	DIFFERENTS	LIEUX	(suite o	et fin ').
-------------	----	------------	-------	----------	----------	----

LIEU	ATITUDE		ALTITUDE	TEN	1PÉRATU	RE
LID C	LATI		ALTI	Janvier	Juillet	Moy.
AN	TÉRI (2£	JE (su	ite).		
Duébec (Canada) ort Vanconver saint-Paul (Missouri) talifax (Nouvelle-Écosse). foronto (Ontario) Buffalo (NY.) soston (Massachusetts) Lhicago (Illinois) vew-York salt Lake City (Utah) ittsburgh (Pensylvanie) hiladelphie (Pensylv.) saltimore (Maryland) dincinnati (Ohio) Vashington sant-Louis (Missouri) san Francisco (Califonie) sant-Louis (Californie) harleston (Carol. du S.). vew-Orléans (Louisiane) salveston (Texas) sampariso (Chili) santiago (Chili) santiago (Chili) santiago (Chili) santiago (Chili) santiago (Chili) santiago (Cruguay) unta Arenas lap Horn	444.35.52.46.48.67.63.54.77.58.66.15.77.50.33.33.33.33.33.33.33.33.33.33.33.33.33	NNNNNNNNNNNNNN NSSSSSS	91 15 260 2 104 183 21 188 8 1300 235 27 146 40 9 6 70 100 500 435 530 20 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	-11.2 2,8 -12.4 -5.3 -4.1 -3.4 -4.8 -3.6 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -2.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -1.0 -3.0 -3.0 -3.0 -3.0 -3.0 -3.0 -3.0 -3	20,2 19,8 21,8 17,7 19,6 20,9 21,1 22,9 24,4 21,2 25,4 21,4 21,9 27,8 28,5 17,1 11,4 9,6 7,6 9,9 11,4 11,	4,2 11,2 5,9 6,8 8,1 9,8 8,1 10,4 10,7 11,6 12,6 12,8 12,9 16,4 20,6 20,6 22,1 14,3 16,8 14,5 16,4 6,3 5,4
Sydney (Australie)			N LE. 45	1 97 (1	10 6 1	16,6
Adélaïde (Australie)	34.57	S S	45 80	21,4 23,1 19,3	10,9	16,6

TEMPÉRATURE MOYENNE NORMALE

à Paris (Parc Saint-Maur)

(période 1841-1890)

1_									(- 1
MOIS	1	11	111	IV	v	VI	VII	VIII	IX	x	ХI	XII
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 1 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 3 24 25 26 27 28 29 30 31	2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0 2,0	3,8 3,9 3,9 4,0	6.6 6.7 6.8 6.9 7.1 7.1 7.1		13,5 13,6 13,7 13,8 14,12 14,5 14,5 14,5 14,5 14,5 14,5 14,5 14,5	16,9 17,0 17,0 17,1 17,2 17,3 17,3 17,5 17,5 17,6	18,3 18,3 18,3 18,3 18,3 18,3 18,4 18,4 18,4 18,4 18,3 18,3 18,3 18,3	18, 1 18, 1 18, 1 18, 0 18, 0 17, 9 17, 8 17, 7, 7, 6 17, 7, 7 17, 7, 7 17, 7 16, 9 16, 6 16, 6	16,1	11,1 10,98 10,6 10,4 10,5 10,9 10,9 10,9 10,9 10,9 10,9 10,9 10,9	66,666,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,5,4,4,4,4,4,4	333333333322222222222222222222222222222

VALBURS MOYENNES NORMALES DE LA TEMPÉRATURE, de la pression atmosphérique et de la pluie, à Paris (Paro Saint-Maur) pour la période 1841-1890

Mois moyeune des utilima et des maxima 2,40 1 4,00 1 6,34 1 1 1 1,3 1 1 1,3 1 1 1 1,3 1 1 1 1,3 1 1 1 1 1 1 1 1 1		TEMPÉRATURE		PRES	PRESSION	
	nne nima naxima	moyenne vrafe	moyenne au niveau de la mer	moyenne vraie	moyenne au niveau de la mer	PLUIE
	.9.85	. a w q H rg (3,42	758,76 758,58	763,67 763,42	41,3 33,6
	7.59	. e.i.	13,41	755,72	760,78 760,78 761,76	- 0.0.0 - 0.0.0 - 0.0.0
2, x x x x x x x x x x x x x x x x x x x	213 5	18,50	2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2, 2	757,99	762,68	, 500 500 500 500 500 500 500 500 500 500
: : :	 . g.g.:	0,60 0,80 0,80	14,88 10,17	758, 758, 756, 63, 63,	762,90	56.43 56.44
-	2 5	5,67 2,57	5,95 2,82	757,17	762,01	49,5
Année 10,41	.=	9,93	10,31	757,61	762,38	593,9

7)	ANNÈE	9 5 8 5 8 5 5 9 5 8 5 5 9 5 9 9 5 9 9 1 8 5 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
nt-Mau	MINIMUM absolu absolu absolu ali ali ali ali ali ali ali ali ali ali	
PARIS (Parc Saint-Maur	AAXIXIM AAXIMUM AAXIMUM	
/) SI	ресеивик	- 12 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4
ARI	ZOAEMBRE	্য অব্যক্ষর চ্যাত্রত্বত্র দ্রেক্ত ্টির্টেক্টির্ক্ত র্ক্ত্র্ত্র্বিত্রত্র্ত্র
4	OCTOBRE	်ဆွ = မြိမ်ခိုင် မြိမ်မှိုင်းမှုမှု မြိမ်မှိုတွေက လ မြို့သော့ မြို့သည် မြို့သည် မြို့သည် မြို့သည် တွေလောက် ကောင်းမှု မြို့သည် မြို့သည်
TIE	SEPTEMBRE	్ పెన్టర్స్ ప్రేస్తేషన్ను అన్నేస్త్వేస్త్ బ్రామం కాట్లాలు - నాక్కారులు 1212
SUE	TJOA	\$\frac{\pi}{2} \frac{\pi}{2} \
MENSUELLE	TELLET	$\frac{\tilde{\alpha} + L\chi \tilde{\nu}_L $
	KLA	်က်ပြုပ်နှင့်မှုန် (၁၉၆) မြည့်ဆွုပ်ဆုံးပြုတ်ဆုံးပြုဆို မြောင်းသွားမေးမှု (၁၉၆) မြည့်ဆွုပ်ဆွုပ်ထုံသည့်သို့နှ
MOYENNE	IVN	ే వైద్యే కైనా క్రామ్ బ్రేట్యే క్రామ్మ్ - బిల్బా లే - బ్యాండ్ బ్రేట్యే క్రామ్మ్ - బిల్బా లే - బ్యాండ్ బ్యాండ్ - మూ
MO	ALRIL	axx = x = a = a = a = = = = = = = = = =
JRE	SUVK	- a c g v a g r v a c r v a c r v v a c v v v a c c a c a c a c a c a c
ATC	EEARIER	שיים מישים ביבים
TEMPÉRATURE	MHIANVE	0 x + 0 to 0 x + 0 to 0 x + 0
TEN	ANNEE	**************************************

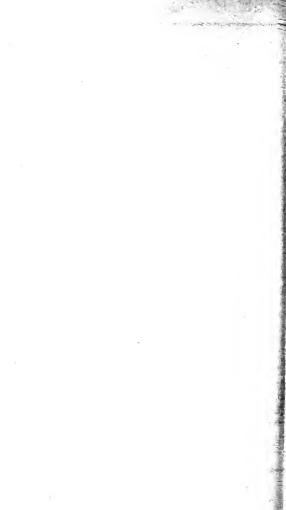
######################################
######################################
0000
$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
1000000000000000000000000000000000000
్రామ్ దే దే ద్వర్యాల్లో దే చేస్తారు. గ్రామ్ మాల్లో దే గ్రామ్ దే గ్రామ్ దే గ్రామ్ దే గ్రామ్ దే గ్రామ్ దే గ్రామ్ కార్యాల్లో దే దేవాలు దేవాలు కార్యాలు కార్యాలు దేవాలు కార్యాలు కార్యాల్లో దేవాలు దేవాలు దేవాలు దేవాలు గ్రామ్ దేవాలు దేవాల
2.
8898

7			1
(uj)	ANNÉE	2 1 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	nour les
Maur)	MIXIXIX absolu e fannée	111111111	omires
s Saint-	MAXIMUM absolu de l'année	00000000000000000000000000000000000000	Les observations n'ont réellement été faites au Parc Saint-Maur que donnis 1873. Les nombres pour les
(Par	ресемвие	*	nuis v
RIS	ZOLEMBRE	LANCON CALLENON LANCON DATA WE CAN	one de
PA	OCTOBRE	000000000000000000000000000000000000000	-Manr
CE A	зеьлемвие.	్రంగ్రమనానినిని ద్వార్లు కార్మం	c Saint
UEL	THOL		au Par
ENS	THELET		faites
E IMI	KIN		nt été
NN	IVK	য⊼ 5 ພັນ ນັນພັນ ພັນ ນັ ພັນ 1 ພັນ ພັນ ພັນ ພັນ ນັ	elleme
OXE	TIHAY	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	ont re
E	SHVK		ions n
TUR	EEABIEB	0 0 0 0 10 400 4 4 4 10 - 10 0 - 12 0 0 12 12 12 0 0	bserval
ÉRA	TYXALER	\$ 120 0 - 42 0 0 - 52 \$ 120 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	Les n
TEMPÉRATURE MOYENNE MENSUELLE A PARIS (Parc Saint-Maut) (fin)	ANNÉE	1900 1901 1902 1903 1903 1903 1903 1909 1909	Nora. Les observations n'ont récliement été faites au Parc Saint-Maur que
			-

difference constante qui existe entre les cieux stations. * Chiffres provisoires.

DE 1891	NOMBRE de jours de luic geléc	*******
_≅	de jo	222222 2 222222
W V	ANNÉE ontlère	6.0 % 1.~ 6.0 % 0.
ensuelle en milli PARC-SAINT-MAUR	ресемвие	87.0007.000.000.000.000.000.000.000.000.
elle	моление	70 877 872 872 8 1 1 8 2 9 7 7 7 8 1 8 1 8 1 8 1 8 1 8 1 8 1 8 1 8
mensi DU PAF	OCTOBRE	- 6 8 8 8 4 4 5 5 6 6 7 5 6 7 5 7 5 7 5 7 5 7 5 7 5 7
teur OIRE 1	SEPTEMBRE	9 57 57 4 4 77 4 4 77 5 6 7 5 7 5 7 5 7 5 7 5 7 5 7 5 7 5
·	T308	8 0 2 1/20 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
ARIS — OBS	TELLET	88 4 6 4 6 4 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8 8
A PA 1890. –	Staf	4 1 1/4 Broth 1/4 1/4 1/4 1/4 1/4 1/4 1/4 1/4 1/4 1/4
	IVK	8 5 6 6 6 6 7 7 7 5 8 8 1 6 1 8 1
TOMBEE RIS JUSQU'EN	TIHAY	12 1 2 2 20 20 20 20 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
TO	SHVK	120 3 - 20 210 - 210 1222-00 120 027010102-X - 12 0 X 810.0
PLUIE	гетинев	- x x - 1-x - 0 - x - x - x - x - 1 - 1 - 1 - 1 - 1 - 1
ATOIR	JANATER	2.0 % 10 20 8.12 8.12 8.42 8.10 2.10 % 10 20 8.10 % 10 0 10 10 4.20 10
PLUIE TOMBER ORSERVATOIRE DE PARIS JUSQU'EN	ANNÈE	28.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.2.

	NOMBRE de jours de luie gelée	2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2
(fin)	NOM de jor pluie	* * * * * * * * * * * * * * * * * * * *
PARIS (Hauteur mensuelle en millimètres) (fin)	ANNÉE	8.6.6.4.7.8.8.8.4.4.9.8.8.8.4.9.8.8.8.8.8.8.8.8.8
millin	ресемвие	x 16 0 0 0 10 0 0 1 10 0 0 0 0 0 0 0 0 0
le en	ZOLENBRE	2 - 60 0 X 10 60 - 90 8 6 - 11
nsuel	OCTOBRE	201 52 524 524 524 524 524 524 524 524 524
ur me	SEPTEMBRE	5448688882588
Taute	TJOA	\$12 1 172 188 5 1 5 5 5 6 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5
	TATTIAT LATER	124 5 1 127 278 8 173 878 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1
ARI		523 x 52 3 4 4 6 8 4 2 4 6 6 6
4		[13:522 1:52 8 2 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5 5
BÉE		23 8 - 6 8 6 2 5 8 8 7 12 6
TOMBÉE	SHAK	1.18.2.28.6.0.0.0.0.0.8.4.0.8.4.0.8.
	FLVRIER	- 1-x 0 2 2 x x 8 x 8 10 5 6
PLUIE	BHIANT	2 x 2 x 1 2 x 2 x 2 x 2 x 2 x 2 x 2 x 2
	ANNÈE	28.8 28.8 26.8 26.8 26.8 26.8 26.8 26.8



NOTE

SUB LA

XVI° CONFÉRENCE

DE

L'ASSOCIATION GÉODÉSIQUE INTERNATIONALE;

Par M. H. POINCARÉ.

Jusqu'ici c'était M. Bouquet de la Grye qui rendait compte aux lecteurs de l'Annuaire des réunions périodiques de l'Association géodésique internationale. Il était pour cette tâche mieux désigné que personne; président de la Commission géodésique française, il assistait à toutes les conférences de l'association internationale et prenait à toutes les discussions une part active; les longs déplacements ne l'effrayaient pas, et malgré son grand âge, il avait affronté avec entrain les fatigues du voyage de Budapest! L'année dernière seulement, il fut obligé de renoncer à assister au Congrès de Londres; il croyait que l'heure du repos avait sonné pour lui; mais les hommes

comme lui ne se reposent pas longtemps; quelques mois après nous le perdions. Nous ne voulons pas rompre toutefois la tradition qu'il avait entretenue et je vais essayer de rendre compte ici, moins bien qu'il ne l'aurait fait, des travaux de la XVIe conférence.

On sait que l'Association Internationale se réunit tous les trois ans. En 1906 on s'était donné rendez-vous à Budapest; l'année dernière, c'est l'Angleterre qui nous offrait l'hospitalité. Il avait d'abord été question de tenir toutes les séances à Cambridge, mais on voulut profiter des ressources scientifiques considérables qui se trouvent à Londres et à Greenwich, et l'on se partagea entre la grande métropole moderne et la vieille cité universitaire; les premières réunions eurent lieu à Londres; les dernières seulement se tinrent à Cambridge. La plupart des états adhérents étaient représentés: comme toujours les relations entre les délégués des différents pays ont été d'une parfaite cordialité; tous logeaient dans le même hôtel, de sorte qu'en dehors des séances ils se retrouvaient et pouvaient causer entre eux d'une façon plus intime. Une excursion en bateau à vapeur sur la Tamise, organisée par M. Léonard Darwin, nous permit d'étudier et d'admirer en détail les richesses de l'Observatoire de Greenwich.

On se rendit ensuite à Cambridge; c'est l'Université où professe si brillamment le viceprésident de l'Association, sir George Darwin, qui a beaucoup fait pour organiser le congrès et pour rendre le séjour de l'Angleterre profitable et agréable pour tous les délégués.

Là, conformément aux vieilles traditions de l'hospitalité britannique, la plupart d'entre nous furent gracieusement accueillis par des particuliers, ou logés dans les bâtiments des collèges, devenus disponibles pendant les vacances. Là, dans ces édifices, admirés par les architectes et les archéologues, ils auraient pu se croire au moyen âge, si la lumière électrique ne leur avait ôté leurs illusions. Ils prenaient leurs repas dans ces grands halls gothiques et solennels, qui font l'étonnement de tous ceux qui sont admis à les visiter.

C'est aussi dans l'une de ces belles salles, celle de Saint John's, que le Congrès fut convié à une brillante soirée donnée par le maître de ce collège. Enfin le dernier jour, nous nous trouvions tous réunis dans un banquet plein de cordialité et où les auteurs de toasts déployèrent plus d'humour que de gravité.

Entre les séances, les membres du Congrès visitèrent l'Observatoire de Cambridge et une très intéressante fabrique d'instruments

de précision.

Je voudrais maintenant parler des travaux du Congrès, mais quelques-uns de ces travaux et non les moins importants ne se prêtent guère à une analyse. Les rapports des diverses commissions nationales nous faisaient connaître l'état d'avancement des mesures géodésiques de précision dans les différents pays. C'est là l'objet principal de la géodésie, c'est par la longue patience des observateurs, par la lente accumulation de leurs résultats, que nos connaissances se font et surtout se feront, mais une semblable énumération serait fastidieuse pour ceux qui n'ont pas suivi pas à pas cette activité féconde des géodésiens dans les différentes parties du monde.

Je puis encore moins songer à entretenir le lecteur des délibérations relatives à notre budget et à notre situation financière; mais à ce propos je tiens à rendre hommage au dévouement de M. Forster, ancien directeur de l'Observatoire de Berlin: si nos finances sont solidement établies, si nos comptes sont clairs, nous le devons à son infatigable activité, qui nous fait oublier son âge.

Au lieu donc de traiter par ordre et en détail toutes les questions qui ont été agitées dans nos séances, je crois plus profitable d'insister sur quelques points qui ont particulièrement attiré l'attention des délégués et qui présentent quelque caractère de nouveauté.

Variation des latitudes.

Je parlerai d'abord de la question de la variation des latitudes. On sait que pour l'observation systématique de ces variations, l'Association avait installé six stations à peu près également réparties sur un même paral-lèle, en Amérique, au Japon, en Asie centrale et en Sicile; le congrès a résolu de continuer ces observations qui deviendront de plus en plus utiles par leur accumulation même. Malheureusement l'une des stations, celle de l'Asie centrale, a dû être déplacée de quelques kilomètres. Dans cette région les fleuves sont sujets à d'incessantes variations, et l'un deux se rapprochait de l'Observatoire avec tant de rapidité qu'un déménagement était urgent; malgré toutes les précautions qu'on a prises, il en résultera peut-être quelque gène pour le rattachement des observations anciennes aux observations passées. Ces observations se font par des méthodes visuelles. Il peut être intéressant, sans abandonner ces méthodes, d'en comparer les résultats avec ceux des méthodes photographiques. On va donc installer près de l'une des stations américaines un appareil enregistreur photographique dont les indications scront comparées chaque jour avec celles des lunettes zénithales visuelles.

L'Association, lors des Congrès précédents, s'était préoccupée d'étendre à l'hémisphère sud des observations jusqu'ici concentrées dans l'hémisphère nord; si les mesures faites au sud de l'Équateur confirmaient celles qui avaient été poursuivies dans notre hémisphère, on pouvait en effet considérer comme éliminées de nombreuses causes d'erreurs systématiques. Nos ressources ne nous permettaient

que d'installer deux stations, en les plaçant sur un même parallèle. Les résultats n'ont pas été aussi complets qu'on l'avait espéré; un des points choisis sur la côte australienne orientale s'est révélé insalubre et inhabitable et a dû être abandonné; il faut maintenant se préoccuper de trouver un autre emplacement, probablement sur la côte orientale du même continent.

Il ne suffit pas d'accumuler les résultats, il faut encore les discuter; sans cela on n'aurait fait que tracer la courbe décrite par le pôle sur la surface de la Terre et dont les allures paraîtraient de plus en plus capricieuses à mesure qu'on la prolongerait. On n'en pourrait tirer aucune conclusion générale. C'est de cette seconde partie de la tâche que s'est chargé un savant astronome japonais, M. Kimura; il nous a présenté le résultat de son travail.

On sait qu'on distingue dans les variations des latitudes trois mouvements principaux : 1º le pôle décrit sur la surface de la Terre une courbe fermée dans une période de 14 mois environ, c'est le terme de Chandler; 2º le pôle a en outre un mouvement annuel; 3º enfin il y a un autre terme, d'origine mystérieuse, et connu sous le nom de terme de Kimura; si ce terme était seul, tout se passerait comme si le pôle restant fixe, toutes les stations se rapprochaient et s'éloignaient simultanément de ce pôle; comme si le rayon de chaque parallèle terrestre subissait de petites variations

périodiques. La période est d'ailleurs annuelle.

Cela rappelé, voici comment on peut résumer les résultats apportés par M. Kimura. La période du terme de Chandler n'est pas constante; elle était de 436 jours en 1893, elle s'est élevée à 442 jours en 1897 et s'est abaissée ensuite à 427 jours en 1907. L'amplitude varie également; de 0",49 en 1890, elle est tombée à 0",25 en 1898 pour se relever à 0",40 en 1907. Ces variations ne sont pas

sans causer quelque surprise.

On explique ordinairement la période chandlérienne par l'élasticité du globe terrestre. Si la Terre était un solide invariable, cette période serait de 305 jours; si elle était liquide, ou en grande partie liquide, le phénomène ne se produirait pas; il faut donc qu'elle soit solide, mais sans avoir une rigidité infinie; le chiffre de la période chandlérienne nous montre que la rigidité du noyau interne, sans être infinie, est comparable à celle de l'acier. On ne doit pas s'étonner des variations d'amplitude. La Terre oscille autour de sa position d'équilibre; mais par suite des frottements, ces oscillations tendent à s'éteindre et leur amplitude va en décroissant, jusqu'à ce que des causes météorologiques, ou plus probablement des mouvements sismiques, dérangent de nouveau l'équilibre et donnent lieu à une nouvelle série d'oscillations plus étendues. Au contraire, on sera surpris des variations de la période, l'élasticité n'ayant

pas changé. Peut-être avons-nous affaire à deux oscillations de période très peu différente qu'on cherche à représenter par un terme unique et que des observations ultérieures permettront de séparer, ou bien les mouvements sismiques, dont nous venons de parler, dérangent non seulement l'amplitude, mais la phase des oscillations, de sorte que le jeu de la méthode des moindres carrés donne l'illu-

sion d'une variation de la période.

L'ellipse annuelle décrite par le pôle a paru sensiblement constante en grandeur, en phase. et en orientation, et c'est là encore un sujet de surprise. On est tenté d'expliquer ce terme par des influences météorologiques, soit qu'il corresponde à un déplacement réel du pôle et qu'il soit dû par exemple à des chutes de neige, soit qu'il ne soit qu'apparent et explicable par des erreurs instrumentales dues à la réfraction ou à l'inégal échauffement des piliers. Dans tous les cas on ne verra pas sans étonnement ces amplitudes varier si peu, alors que deux années consécutives se ressemblent si peu au point de vue météorologique. Cette amplitude n'est d'ailleurs que de 0",07. Le terme de Kimura doit être également d'origine météorologique; mais il subit d'assez importantes variations en amplitude et en phase; en 12 ans son amplitude a passé de 0",026 à 0",052, tandis que sa phase passait de 126º à 68°. Ce qui est intéressant, c'est que les valeurs de ce terme déduites des observations

faites dans les deux hémisphères sont concordantes, autant du moins qu'on peut en juger, étant donné le petit nombre des mesures faites au sud de l'Équateur. Cette circonstance serait de nature à faire regarder ce terme comme ayant une existence réelle. Tels sont les problèmes qui se rattachent à la variation des latitudes et dont l'importance justifie les sacrifices que l'Association a faits et va faire encore pour les résoudre.

Marées de l'écorce terrestre.

Nous rapprocherons des études précédentes les travaux de M. Hecker sur les marées de l'écorce terrestre; M. Lallemand a eu l'occasion d'en parler dans une Notice parue dans l'Annuaire de 1909; et cela me dispensera d'insister trop longuement. On sait que M. Hecker a installé deux pendules horizontaux à une profondeur de 25 mètres dans un puits près de Potsdam. L'observation de ces deux pendules, orientés l'un NS, l'autre EW, devait faire connaître les variations périodiques de la verticale dues aux attractions du Soleil et de la Lune. Si la Terre était absolument rigide, les variations observées seraient celles de la verticale réelle et pourraient être déterminées a priori par le calcul. Mais la Terre étant élastique et déformable, ce qu'on observe n'est que la différence entre les déplacements de la verticale et ceux de la normale à la surface du sol, et l'on peut en tirer des conséquences au sujet de la déformation du globe.

Les résultats relevés pendant plusieurs années ont été en somme assez concordants pour qu'on puisse espérer que les influences perturbatrices dues principalement aux variations de température, se soient suffisamment atténuées à la profondeur où l'on a opéré. M. Hecker les a résumés devant le Congrès. L'onde solaire et l'onde lunaire peuvent être discernées; en ce qui concerne la première, on pourrait craindre un trouble dû à des causes thermiques ou météorologiques; il y a donc lieu d'attacher plus d'importance à l'onde lunaire. Pour les deux pendules les déviations calculées étaient 0",00922, et 0",00900, et les déviations observées 0".00622 et 0".00543. Les chiffres correspondants pour l'onde solaire étaient 0",00399 et 0",00389 contre 0",00244 et 0",00585; mais il n'y a lieu de les citer que pour mémoire, pour les raisons exposées plus haut. L'auteur se demande en outre si les marées océaniques ne pourraient pas troubler les mesures relatives à l'onde lunaire, à cause du voisinage de la mer du Nord; mais le calcul lui montre que cet effet ne saurait dépasser 0".0006.

Des mesures précédentes, on est donc en droit de déduire des conséquences sur le coefficient d'élasticité de la Terre; on remarquera que les deux pendules ne donnent pas le même chiffre, comme si cette élasticité n'était pas la même dans le sens d'un méridien et dans le sens d'un parallèle. Mais cela peut tenir à des conditions géologiques particulières aux environ de Potsdam; d'où la nécessité de multiplier les observations; l'Association n'a pas hésité à y consacrer une partie de ses ressources; de nouvelles expériences vont être poursuivies dans des régions d'une structure géologique très différente et à une profondeur beaucoup plus grande, dans les mines de Przibram où il y a des puits de plus de 1000 mètres.

Il me reste à expliquer pourquoi j'ai rapproché ces études de celles qui se rapportent

à la variation des latitudes; c'est qu'elles se corroborent et se complètent mutuellement en nous fournissant des données sur l'état intérieur de notre planète; elles nous montrent que la Terre est intérieurement solide, et que sa rigidité est voisine de celle des métaux usuels. M. Schweydar avait montré qu'on pouvait les concilier en admettant que le module d'élasticité, de même que la densité, croît de la superficie au centre. Les chiffres qu'il propose, déduits de l'hypothèse de Wie-chert, valent ce que vaut cette hypothèse; ils ne sont guère admissibles, puisque tandis que le noyau interne serait environ deux fois plus rigide que l'acier, la partie externe serait au contraire moins rigide que les roches connues de l'écorce terrestre, ce qui avait conduit à l'idée d'une couche fluide intermédiaire, sorte de lubréfiant entre la croûte externe et le noyau central; cette dernière hypothèse, est-il besoin de le dire, n'a pu supporter l'examen, de sorte qu'il faudra admettre pour la variation des densités une loi beaucoup plus compliquée que celle de Wiechert.

De son côté M. Lallemand a cherché à montrer que les données fournies par les deux modes d'observation sont parfaitement compatibles avec la supposition d'une élasticité sensiblement constante. C'est là l'objet de sa récente Notice, bien connue des lecteurs de l'Annuaire. Ces questions ont occasionné une intéressante discusssion à laquelle ont pris part MM. Hecker, Lallemand et sir G. Darwin. Cette discussion n'aura pas été inutile, bien qu'on ne soit pas arrivé à un accord définitif, ce qui n'était pas possible dans l'état actuel des observations. Les mesures nouvelles actuellement entreprises nous y amèneront sans doute; dans quelques années on possèdera des données assez précises pour pouvoir arriver à une conclusion. Mais il est un point qui a été un peu oublié, et dont il conviendra alors de tenir compte. Newcomb avait montré que les Océans jouaient un rôle dans la variation des latitudes, et il avait cherché à l'évaluer grossièrement; ses successeurs ont, dans leurs calculs, laissé cette circonstance de côté en la considérant à tort comme négligeable. Cela ne sera plus permis quand les observations seront devenues plus précises.

Mesure de la pesanteur en mer.

Le même M. Hecker a communiqué au Congrès les résultats de son voyage dans l'Océan Indien et l'Océan Pacifique. L'intensité de la pesanteur peut être mesurée à Terre à l'aide du pendule; mais cette méthode n'est plus applicable sur mer. M. Hecker s'est servi d'un procédé entièrement différent et qui repose sur la comparaison de la hauteur barométrique qui donne la mesure de la pression évaluée en kilogrammes par centimètre carré; et de la température d'ébullition de l'eau, d'où l'on peut déduire la pression atmosphérique évaluée cette fois en dynes par centimètre carré; on a ainsi le rapport du gramme à la dyne, c'est-à-dire eg. Dans un premier voyage dont il a rendu compte dans un Congrès antérieur, M. Hecker a fait la traversée de l'Atlantique jusqu'au Brésil; il avait pu déjà à Budapest nous parler sommairement de son second voyage et nous faire voir ses nouveaux appareils qui avaient reçu d'importants perfectionnements. A Londres il nous a exposé en détail ses résultats.

Il est allé d'abord de Bremerhaven en Australie par la Méditerranée et la mer Rouge, puis de Sidney à San Francisco par les îles Hawaï, puis de San Francisco au Japon, et revint par les côtes de Chine et l'océan Indien. Il va sans dire que dans de semblables opé-

rations les causes d'erreur sont nombreuses; les plus importantes sont celles qui sont dues à l'inertie du baromètre, dont la colonne porte un étranglement afin d'atténuer ses oscillations; comme cet étranglement produit un frottement, les indications du baromètre se trouvent en retard sur la pression effective. D'autre part il faut tenir compte du roulis et du tangage, les oscillations devant dépendre de l'amplitude et de la période de ces mouvements. De là une série de termes correctifs dont il faut déterminer les coefficients; cette détermination se fait par la méthode des moindres carrés.

On ne saurait en l'espèce avoir dans cette méthode une entière confiance; aussi a-t-on fait de nombreuses comparaisons avec les observations de pendules faites à terre, à Melbourne, Sydney, San Francisco, Tokyo, Zi-Ka-Weï, Hong-Kong, Bangkok, Rangoon et au fond du golfe du Bengale. Les valeurs obtenues par d'autres observateurs à Messine, Port-Saïd, Aden, etc., ont également été utilisées. La concordance a été en général très satisfaisante.

Je ne retiendrai que la conclusion générale

que je traduis littéralement.

La pesanteur aussi bien sur l'Océan Indien que sur le Grand Océan est à peu près normale et obéit à la formule de Helmert de 1901. Par conséquent, pour ces deux Océans, comme antérieurement pour l'Atlantique, l'hypothèse de Pratt sur la disposition isostatique des masses terrestres s'est trouvée confirmée, si bien qu'à part quelques anomalies locales on peut la regarder comme une loi générale. On peut regarder comme démontré que la faible densité des eaux marines est compensée par la densité supérieure des couches sous-jacentes. Inversement les masses continentales s'élèvent au-dessus du niveau de la mer. ne représentent pas un excès véritable de masse. les masses continentales apparentes Maig sont compensées par un défaut de masse audessous des continents.

Des anomalies positives ont été observées dans le voisinage de Ceylan, de l'Australie occidentale, du plateau des îles Tonga, des îles Sandwich. En général, la gravité est audessous de la normale au large et un peu audessus sur les côtes.

Un autre fait curieux a encore été signalé par M. Hecker; la valeur de la gravité observée dépend de la route du navire; elle ne sera pas la même en un même point si le navire marche de l'W à l'E ou inversement; c'est là un effet de la force centrifuge composée de Coriolis. La théorie permettait de le prévoir, et cela a été observé effectivement sur la mer Noire, par un navire que le gouvernement russe avait mis à la disposition de l'astronome allemand.

Balance de torsion.

M. Eötvös a communiqué de nouvelles observations faites avec sa balance de torsion. On sait que cet instrument est fondé sur les mêmes principes que la balance de Cavendish, avec cette différence qu'au lieu d'être construite comme un appareil de laboratoire qui ne peut être employé qu'avec mille précautions et qui est sensible aux moindres courants d'air. elle est établie comme un appareil de campagne. applicable aux opérations géodésiques. Elle nous fournit, non pas la valeur de g, mais celle de ses dérivées par rapport aux coordonnées. Si donc on a mesuré g par le pendule en deux stations, et la dérivée de g par la balance Eötvös en des stations intermédiaires suffisamment rapprochées, on a deux valeurs d'origine différente pour la différence de la valeur de la gravité aux deux stations extrêmes, et il peut être intéressant de les comparer. Les différences sont de quelques unités de la dernière décimale donnée par le pendule et souvent plus petites; les distances varient de 1 à 50 kilomètres, avec environ une station intermédiaire par kilomètre. La concordance n'est pas moins satisfaisante si l'on fait la comparaison entre les mesures de M. Eötvös et les déterminations géodésiques de la déviation de la verticale.

L'accord des diverses méthodes montre la valeur du nouvel appareil; mais il y a des cas où il peut nous fournir des indications que les anciens ne nous donneraient pas. Les anomalies dans la distribution des masses peuvent nous être révélées par le pendule, par les déviations de la verticale, par la balance de torsion; suivant la distance qui sépare la station de la masse perturbatrice, et suivant la profondeur, chacune des trois méthodes peut avoir l'avantage, et leur comparaison permet dans tous les cas de mieux se rendre compte de la position des masses perturbatrices. La balance est surtout utile lorsque les masses sont placées à de faibles profondeurs; les géologues pourront sans aucun doute en tirer parti; et il a déjà été question de l'employer pour l'étude des phénomènes volcaniques et même pour la recherche des gisements de cuivre.

Une intéressante comparaison peut être faite entre les perturbations de la gravité et celles du magnétisme. M. Eötvös a reconnu ainsi trois types différents; tantôt les deux perturbations sont de même signe, tantôt de signe contraire, tantôt enfin leur sens varie d'une façon indépendante; ces trois types correspondent à trois modes de distribution de masses magnétiques, et de masses de forte densité dépourvues de magnétisme. On peut ainsi diagnostiquer la présence de masses de fer.

Le savant hongrois a cherché avec son appareil à résoudre une question des plus impor-

tantes pour la philosophie naturelle; la constante de la gravitation est-elle la même pour tous les corps? Si elle ne l'était pas, la direction de la verticale ne serait pas non plus la même pour tous les corps, puisque la pesanteur observée est la résultante de deux forces, l'attraction qui, pour deux corps différents, aurait même direction, mais intensité différente, et la force centrifuge qui aurait même direction et même intensité pour tous les corps. Cette déviation de la verticale pourrait être mise en évidence par la balance de torsion.

M. Hecker a montré aux délégués des photographies obtenues à l'aide de la balance Eötvös; en éloignant et en rapprochant certaines masses, on déplace une image reflétée par un miroir que porte la balance; et l'on peut photographier le déplacement de cette image. En répétant plusieurs fois l'expériences à plusieurs jours d'intervalle, on obtient

des courbes qui se superposent l'une à l'autre d'une façon surprenante.

L'isostasie.

Une tentative fort importante a été faite pour étudier la distribution des masses à l'intérieur du globe; elle est due au géodésien américain M. Hayford, dont la communication a vivement intéressé le congrès.

Dans un mémoire antérieur, exposé devant le Congrès de Buda-Pesth, l'auteur avait discuté toutes les observations de la déviation de la verticale faite sur le territoire des États-Unis; cette fois, il cherchait à discuter de nombreuses observations de pendule dont 56 faites aux États-Unis, et une dizaine en des stations particulièrement remarquables réparties sur toute la surface du globe.

Chacune de ces observations donnait lieu à des calculs de réduction très considérables, puisqu'il fallait tenir compte de l'attraction de toutes les masses continentales à quelque distance qu'elles fussent de la station, c'està-dire qu'il fallait étendre l'intégration au globe tout entier. M. Hayford, quelles que soient son habileté et sa patience, n'aurait donc pu accomplir sa tâche, s'il n'avait imaginé une méthode de calcul abrégé. Il se sert d'une sorte de canevas formé de compartiments limités par des circonférences concentriques

et par des lignes radiales. Ces divers compartiments n'ont pas même aire; les plus rapprochés de la station sont les plus petits, les plus éloignés sont les plus grands, et leurs aires sont calculées pour que leur influence sur le pendule soit sensiblement la même, les plus grandes dimensions des aires les plus éloignées étant compensées par l'effet de la distance. Tracons ce canevas en transparent et plaçonsle sur une carte géographique où l'hypsométrie est indiquée, et cela de façon que la station en occupe le centre. Nous évaluerons à vue l'altitude movenne dans chacun des compartiments, et nous chercherons dans des tables auxiliaires préparées à l'avance, la valeur de l'attraction qui correspond à cette altitude. Une fois les tables construites, on n'aura donc plus qu'à effectuer des multiplications et des additions. M. Hayford avait appliqué une méthode analogue à la discussion des déviations de la verticale.

Ces quelques mots suffisent pour faire comprendre l'esprit de la méthode, et je vais maintenant résumer les résultats. Tout se passe comme si les masses terrestres étaient distribuées isostatiquement; voici ce que l'auteur entend par là. Imaginons une sphère S concentrique à la sphère terrestre et dont la surface est à une profondeur constante P au-dessous de la surface des mers prolongée. A l'intérieur de cette sphère la densité peut être regardée comme uniforme; il n'en est pas de même à

l'extérieur. Partageons la surface de la sphère S en un très grand nombre d'aires très petites ds, que je supposerai toutes égales entre elles. Considérons un cône avant pour sommet le centre de la Terre et pour base le contour d'une de ces aires ds; prolongeons ce cône jusqu'à la surface topographique. Le solide compris entre la surface de la sphère S et la surface topographique, c'est-à-dire la croûte extérieure du globe, se trouvera ainsi décomposé en un grand nombre de petits troncs de cône ayant pour petites bases les aires ds et pour grandes bases les éléments correspondants de la surface topographique. Les petites bases de tous ces troncs de cône sont égales par hypothèse, mais il n'en est pas de même de leur volume; leur hauteur dépend en effet de la distance de la sphère S à la surface topographique; elle est donc plus grande sous les montagnes que sous les plaines et sous les continents que sous les mers. Eh bien, d'après l'hypothèse isostatique, ces troncs de cône qui ont des volumes différents auraient tous même masse; la densité serait plus faible sous les continents que sous les mers; elle serait en raison inverse de la distance de la surface topographique à la sphère S, c'est-àdire de P + h, h désignant l'altitude au-dessus du niveau de la mer, et P la profondeur constante de la sphère S au-dessous de ce niveau.

Il reste à savoir quelle est la valeur de P. Les

déviations de la verticale avaient donné 113 kilomètres. En faisant le calcul pour le pendule avec cette valeur de P, on trouve une concordance remarquable, puisque l'anomalie moyenne de la gravité qui avec les anciennes formules était de 0,106 tombe à 0,012.

Une semblable compensation ne saurait être due au hasard, et l'on doit se demander comment l'isostasie a pu s'établir. Une hypothèse intéressante avait été mise en avant: on se représentait la croûte terrestre comme composée d'une série de radeaux flottants sur un liquide interne plus dense; en vertu du principe d'Archimède, chacun de ces radeaux s'enfoncera d'autant plus que son poids sera plus grand, et le rapport entre la partie émergée et la partie immergée sera sensiblement constant; c'est ainsi que sur les mers polaires les icebergs laissent sortir de l'eau le septième de leur hauteur totale. Les continents correspondraient aux radeaux les plus épais, puisque ce seraient ceux qui émergeraient le plus: ce seraient aussi ceux qui seraient le plus profondément immergés, de sorte que sur une profondeur plus grande, le liquide dense serait déplacé par un solide de moindre densité; et il résulterait de ce mécanisme une compensation automatique et parfaite.

Cela ne correspond pas tout à fait aux observations de M. Hayford; les compartiments qui émergeraient le plus seraient non pas les plus épais, mais les moins denses; et ils seraient tous également immergés à une profondeur constante de 113 kilomètres, de telle sorte que leurs surfaces inférieures se trouveraient au même niveau.

Cela est moins séduisant que l'hypothèse primitivement proposée, mais cela est paraît-il

plus conforme aux faits.

Il sera donc nécessaire de modifier l'hypothèse dont je viens de parler; il y a une autre raison de le faire. Elle implique la fluidité interne du globe et nous venons de voir plus haut les preuves de la grande rigidité de notre planète. Si l'on assimilait cette rigidité à celle des solides invariables des théoriciens. l'isostasie deviendrait tout à fait inexplicable; mais il convient sans doute de se représenter la Terre comme pourvue d'une certaine viscosité, de telle sorte que tout en se comportant comme un solide sous l'influence de forces dont les variations seraient relativement rapides; elle aurait cédé à la façon d'un corps pâteux à des actions séculaires dont les effets se seraient accumulés lentement pendant la durée des âges géologiques.

Nouvelle valeur de l'aplatissement.

Quelque intéressantes que soient ces recherches, les géodésiens ne pouvaient oublier l'objet principal de leurs études, la détermination des dimensions du globe terrestre. Les déterminations se sont accumulées, mais il fallait les calculer et les discuter; c'est ce qu'a fait M. Helmert; l'ellipsoïde de Clarke que beaucoup de géodésiens avaient conservé comme ellipsoïde de référence n'est plus admissible.

On sait que ses dimensions étaient

Celles du nouvel ellipsoïde calculé par M. Helmert sont

Demi grand axe.......... 6378,388 Inverse de l'aplatissement.. 297

On remarquera que la nouvelle valeur de l'aplatissement est compatible avec celle de la précession, ce qui n'avait pas lieu pour l'ancienne valeur, ainsi que l'avait démontré M. Radau.

Mission de l'Équateur.

Le Congrès s'est occupé également des récentes mesures d'arcs de méridien, nous voulons parler de l'arc de l'Équateur, de celui du Spitzberg et de l'arc africain.

On sait combien la mission de l'Équateur,

menée à bien au milieu de difficultés considérables, a fait d'honneur à la Géodésie francaise et au Service géographique de l'Armée qui en a été chargé. Les opérations sur le terrain ont été terminées en 1906. Il restait à calculer les observations et à publier les résultats. Les calculs, déjà très avancés, se poursuivent dans les bureaux du service géographique, et le Parlement a voté un crédit spécial qui permettra l'impression des volumes qui doivent faire connaître au monde savant les résultats obtenus. La moitié de l'Ouvrage seulement sera consacrée à la Géodésie: l'autre moitié contiendra la description des intéressantes collections d'histoire naturelle rapportées par M. le Dr Rivet, et qu'on a pu admirer au Muséum il v a trois ans.

Nous nous bornerons à résumer brièvement quelques-uns des chiffres déduits des calculs définitifs et communiqués au Congrès par M. le Colonel Bourgeois. Voici d'abord ce qui peut donner une idée de la précision obtenue dans les mesures des bases avec les règles soit bimétalliques, soit monométalliques en mátal invan

metai mvar.	Base	
	Riobamba.	Viviate.
Section	Est.	Ouest.
Rėgle	bimétallique.	monométallique.
ier mesure	3359.993898	3687.28370
2º mesure	3359,993275	3687, 28532
Différence	Gmm, Ge	1 mm, 6 I
Erreur relat	303000	2230000
1011.		43

Les mesures d'angles ont été contrariées par deux causes, les circonstances météorologiques défavorables qui ont obligé, par exemple, les observateurs à rester dans la station d'El Pelado à l'altitude de 4149^m pendant 142 jours et à celle de Naupan, à l'altitude de 4515^m pendant 83 jours; et les destructions de signaux par les indigènes, qui se sont reproduites jusqu'à 17 fois et ont obligé chaque fois à recommencer les opérations.

L'exactitude des résultats n'en a pas souffert, puisque le calcul de compensation a montré que l'erreur moyenne d'une direction finale est seulement de 1",129 (il s'agit de secondes centésimales, environ 3 fois plus petites que les secondes ordinaires). L'erreur moyenne d'un angle déduite de la compensation de la chaîne est de 2",465.

La comparaison des longueurs calculées et mesurées des deux bases de contrôle peut également nous donner une idée de l'exactitude sur laquelle on peut compter.

D:minanaa

	Pinerence.		
Base.	Longueur	Base mesurée — base calculée.	Erreur relative.
Nord		-6-mm, 55	1 3800u
Sud	8200	— omm, 57	14400000

La concordance est très satisfaisante en ce qui concerne la base du Nord; pour la base du Sud, elle est presque absolue, ce qui ne peut évidemment être attribué qu'au hasard.

Je n'insisterai pas sur les autres opérations, en me bornant à constater les excellents résultats qu'a donnés pour la mesure des latitudes l'astrolabe à prisme de MM. Claude et Driencourt.

Arc du Spitzberg.

Les délégués suédois ont rendu compte également des opérations faites au Spitzberg et où ont collaboré les géodésiens russes et suédois. La mesure des bases a présenté de grandes difficultés à cause de la nature du terrain, elle a été faite au fil Jädderin; deux mesures successives ont donné

> 10024^m, 532 10024^m, 504;

la concordance est très satisfaisante, surtout si l'on tient compte des conditions défavorables dans lesquelles on a opéré; l'exactitude des résultats a été contrôlée également par les jonctions du réseau russe avec le réseau suédois.

Arc africain.

Grâce à l'initiative de sir David Gill, l'Angleterre a entrepris la mesure d'un grand arc de méridien qui traversera tout le continent africain du Caire au Cap. Les mesures sont déjà très avancées dans les territoires britanniques du sud de l'Afrique d'une part, et en Egypte d'autre part; d'autres opérations ont été menées avec succès dans la région des grands lacs équatoriaux; la traversée du massif montagneux du Rouvenzori a présenté certaines difficultés qui ont été heureusement surmontées.

Télégraphie sans fil.

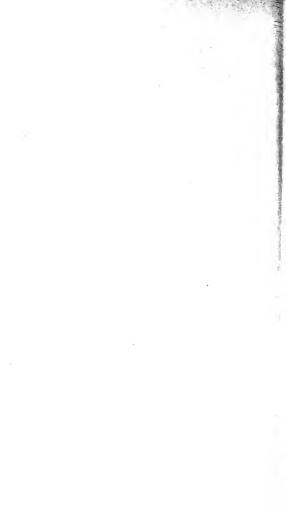
Les délégués japonais ont communiqué des observations de différences de longitude faites par le moyen de la télégraphie sans fil. Les résultats obtenus sont encourageants. A cette ocasion, M. Poincaré a entretenu le Congrès d'un projet de mesures de la différence de longitude Paris-Athènes, dont M. Eginitis, directeur de l'Observatoire d'Athènes, a pris l'initiative. On songe, malgré la grande distance, à utiliser dans cette opération la télégraphie sans fil.

D'autre part, on s'est préoccupé en France de donner l'heure aux marins en mer par des ondes hertziennes. On a étudié l'installation d'un poste à la Tour Eissel qui tous les jours à minuit donnerait un signal perceptible dans une grande partie de l'Atlantique et de la Méditerranée. Nous pouvons ajouter aujourd'hui que cette installation a été retardée par les inondations de la Seine qui ont complètement détruit le poste radiotélégraphique de la Tour Eiffel et que le nouveau service ne fonctionne que depuis le 23 mai.

M. Forster a fait savoir à ses collègues que l'Allemagne allait installer un service analogue à Nauen, et il a insisté sur la nécessité d'une entente internationale afin d'éviter

les confusions de signaux.

J'arrête là cet exposé que je ne saurais prolonger sans entrer dans des détails trop techniques; j'espère avoir montré quelle est la variété des questions qui ont attiré l'attention des délégués et quel est l'intérêt des problèmes qui se rattachent à la Géodésie; cette science est la seule qui nous permette de pénétrer les mystères de la constitution interne du globe, et elle deviendra ainsi pour le géologue une auxiliaire indispensable.



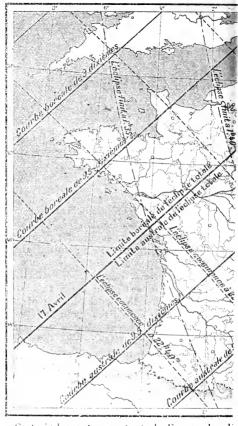
L'ÉCLIPSE DE SOLEIL

DU 17 AVRIL 1912;

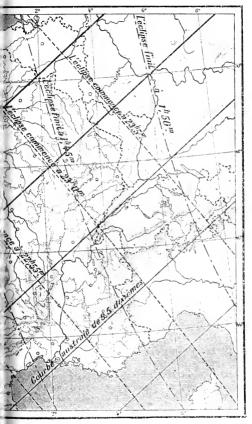
PAR M. G. BIGOURDAN.

1. Les éclipses de Soleil ont toujours frappé l'imagination des hommes, et l'antiquité nous offre mille exemples des frayeurs extraordinaires qu'elles causaient : un des plus connus est celui de l'éclipse qui eut lieu en Asie Mineure vers 585 avant Jésus-Christ, et qui, d'après Hérodote, mit fin à la bataille déjà engagée entre les Mèdes et les Lydiens.

Quand on considère toute la Terre, les éclipses totales de Soleil sont assez fréquentes: il y en a plus de 200 par siècle; mais dans chacune le Soleil n'est entièrement caché que pour une zone terrestre fort étroite, de sorte qu'un pays d'étendue moyenne comme la France ne voit que deux ou trois éclipses totales par siècle. Et quand on considère une ville en particulier, plusieurs siècles peuvent s'écouler sans qu'une seule y soit visible: c'est ce qui



Carte indiquant, pour toute la France, les di Les heures sont en temps



constances de l'éclipse de Soleil du 17 avril 1912. e Paris et comptées de midi.

arrive pour Paris, où il n'y en a pas eu depuis 1724.

Mais le 17 avril 1912 une éclipse de Soleil y sera presque totale; et dans les environs elle sera tout juste totale, ou annulaire (1).

2. Avant de parler de cette éclipse, voyons ce qui eut lieu dans celle du 22 mai 1724. D'après les Mémoires de l'Académie des Sciences de cette année, elle fut observée par Jacques Cassini et Maraldi à Trianon, en présence du roi, et à Paris par les frères Delisle, installés l'un au grand Observatoire, l'autre à l'Observatoire du Luxembourg. La totalité se produisit à Paris à 6^h50^m du soir et dura 2m18s. L'obscurité fut assez grande pour qu'on put voir Mercure, Vénus et la Chèvre: même on aurait vu d'autres étoiles sans les petits nuages qui couvraient le ciel. Au grand air on voyait les personnes, mais on ne distinguait pas bien les visages à quelques pas de distance.

« Les oiseaux cessèrent leur ramage et disparurent quelques moments avant l'éclipse totale. » J.-N. Delisle ne put noter d'abaissement sensible du thermomètre, « mais je

⁽¹⁾ Les anciens croyaient que le diamètre apparent de la Lune est toujours plus grand que celui du Soleil, et, par suite, qu'il ne peut y avoir d'éclipse annulaire.

La première éclipse annulaire dont il soit fait mention comme ayant été remarquée est celle de 1567, qui fut visible en Italie.

crois, dit-il, que cela vient de la foule du monde qui était venu pour cette éclipse dans l'endroit où j'observais. » : c'était au grand Observatoire.

- 3. L'éclipse de 1912 se représentera dans de meilleures conditions, du moins quant à la hauteur du Soleil, car la plus grande phase aura lieu dans toute la France vers midi. Mais le diamètre apparent du Soleil sera presque égal à celui de la Lune; sur la ligne de l'éclipse centrale les deux astres se couvriront donc presque exactement, de sorte que le Soleil ne restera caché qu'un instant; même en d'autres points il ne le sera pas complètement, il débordera la Lune tout autour, et l'on aura là ce qu'on appelle une éclipse annulaire.
- 4. D'après les calculs de la Connaissance des Temps, la ligne de centralité, celle sur laquelle l'éclipse sera la plus grande, commence au Venezuela où l'éclipse sera annulaire, passe sur la Guyane anglaise, traverse l'Atlantique où l'éclipse deviendra totale, coupe le nord du Portugal, le nord-ouest de l'Espagne, le golfe de Gascogne, aborde en France près des Sables d'Olonne, et se dirige vers Paris, Liége, où l'éclipse redeviendra annulaire, et continue par Hambourg, la Baltique, Saint-Pétersbourg, pour finir dans la Russie d'Asie.

Cette éclipse est donc de celles, assez rares,

qui sont totales en certains lieux et annulaires dans d'autres. Cela se produit parfois lorsque les diamètres apparents du Soleil et de la Lune sont presque égaux : comme la Lune n'est pas à égale distance de tous les points de la surface terrestre, les uns la voient plus grande que le Soleil et les autres plus petite. Le même effet peut résulter aussi du déplacement de la Lune sur son orbite elliptique.

5. La carte de la page 2 indique en détail, pour toute la France, les diverses circonstances de cette éclipse: les méridiens et les parallèles sont des lignes presque droites, les unes verticales et les autres horizontales; quant aux autres lignes, voici ce qu'elles indiquent:

Ligne de l'éclipse centrale. — Elle va, comme on vient de le dire, des Sables d'Olonne vers Paris et Liége, où l'éclipse, d'après le calcul, cessera d'être totale pour devenir annulaire : nous reviendrons sur ce point.

6. Lignes indiquant la grandeur de l'éclipse. — Elles sont parallèles à la ligne de l'éclipse centrale, et les chiffres 9,5 — 9 — 8,5 ... dixièmes indiquent la grandeur maxima de l'éclipse aux points où elles passent : cette grandeur est indiquée en fraction du diamètre du Soleil pris pour unité. Pour les points intermédiaires, on obtiendra la grandeur par parties propor-

tionnelles (1). D'après cela on voit qu'à Lorient, par exemple, au moment de l'éclipse maxima, les 95 centièmes du diamètre du Soleil seront cachés; qu'à Arles, ce seront les 85 centièmes, etc.

- 7. Lignes indiquant le commencement de l'éclipse. Ces lignes vont du nord-ouest au sud-est et sont à peu près perpendiculaires à la ligne de l'éclipse centrale. Elles montrent qu'à Saint-Nazaire l'éclipse doit commencer à 10^h 50^m (22^h 50^m t. astronomique), à Amiens à 11^h 0^m, etc.
- 8. Lignes indiquant la fin de l'éclipse. Enfin les lignes restantes, qui vont du $N_x^{\dagger}O$ à $S_x^{\dagger}E$, indiquent de même les heures de la fin de l'éclipse et montrent, par exemple, que cette fin aura lieu à Nice à $13^{\circ}45^{\circ}$.

Pour chaque lieu, la moyenne des heures du commencement et de la fin donnera approximativement le moment de la phase maxima.

Voici d'ailleurs, d'après la Connaissance des *Temps pour 1912, ces quantités (heures et grandeur) pour un assez grand nombre de villes importantes rangées par ordre alphabétique:

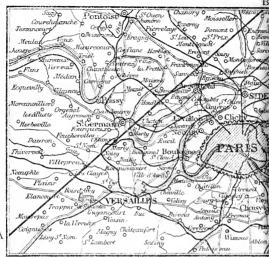
⁽¹⁾ Cela s'applique à toutes les autres données : pour une quelconque (heures, grandeur, etc.) un calcul de parties proportionnelles la fera connaître pour tous les lieux qui ne se trouvent pas sur les lignes correspondantes.

B.8

	Temps civil de Paris.			Gran-
Lieu.	Commence- ment.	Plus grande phase.	Fin.	deur de l'é- clipse.
	h m s	h m s	h m s	- 1
Angers	10.52.29	12.14.16	13.37.19	0,995
Besançon	11. 0.44	12.23.26	13.45.54	0,916
Bordeaux	10.47.52	12.10.44	13.35.14	0,952
Bourges	10.55.33	12.18. 1	13.41. 6	0,958
Brest	10.49.46	12.10.4	13.32.19	0,924
Cherbourg.	10.55. 6	12.15.31	13.37. 8	0,937
Clermont-			_	
Ferrand	10.04.22	12.17.25	13.41.4	0,921
Dijon	10.5g.3v	12.22. 8	13.44.44	0,929
Dunkerque				
(tour)	11. 1.55	12,22,22	13.43. 3	0,958
Grenoble	10.57.20	12.20.42	13.44. 5	0,873
Le Havre	10.56.46	12.17.40	13.39.26	0,963
Lille	11. 2. 6	12.22.52	13.43.49	0,975
Limoges	10.51.57	12.14.45	13.38.37	0,947
Lyon	10.56.41	12.19.52	13.43.15	0.897
Le Mans	10.54.20	12.16. I	13.38.44	0,994
Marseille	10.53.59	12.17.47	13.41.53	0,835
Meudon	10.58. 9	12.19.47	13.41.55	0.997
· Montauban.	10.49. 1	12,12,25	13.37. 6	0.908
Montpellier	10.02.0	12.15.47	13.40.11	0,863
Nancy	11. 3. 7	12.25.13	13 46.56	0.946
Nice	10.57.43	12,21,23	13.41.47	0.818
Orléans	10.56.16	12.18.18	13.40.59	0,982
Paris	10.58.20	12.19.58	13.42. 5	0.996
Perpignan .	10.49.6	12.12.57	13.37.52	0.857
Rennes	10.52.19	12.13.32	13.36.10	0,967
La Rochelle	19.49.25	12.11.40	13.35.29	0,986
St-Nazaire	10.50.11	12.11.42	13.34.51	0,977
Toulon (Obsec)	10.54.35	12.18.25	13.42.23	6,823
Toulouse(file)	10.48.29	12.12. 0	13.36.51	0,898
Tours	10.53.53	12.45.57	13 39. 0	0,988

9. Les points les plus intéressants pour l'observation de l'éclipse sont ceux qui se trouvent sur la ligne de centralité : Voici les principaux, avec l'heure correspondante de la phase maxima, calculée par M. D. Savitch :

mase maxima, calculee par m.	D. David
	Temps civil
Lieu.	de Paris.
Talmont (Vendée)	h m s
Les Essarts (Vendée)	12.12.24
Les Herbiers (Vendée)	12.12.54
Saint-Laurent (Vendée)	12.13. 6
Beaufort (Maine-et-Loire)	12.14.42
Beaugé (Maine-et-Loire)	12.15. 0
Le Lude (Sarthe)	12.15.30
Mayet (Sarthe)	12.15.48
Grand-Luce (Sarthe)	12.16.12
Bouloire (Sarthe)	12.16.30
Vibraye (Sarthe)	12.16.48
Montmirail (Sarthe)	12.16.54
Fraze (Eure-et-Loir)	12.17.30
Maintenon (Eure-et-Loir)	12.18.36
Épernon (Eure-et-Loir)	12.18.48
Les Clayes (Seine-et-Oise)	12.19.30
Villepreux (Seine-et-Oise)	12.19.30
L'Étang-la-Ville (Seine-et-Oise).	12.19.36
Mareil-Marly (Seine-et-Oise)	12.19.42
St-Germain-en-Laye (Set-O.).	12.19.42
Le Pecq (Seine-et-Oise)	12.19.42
Le Vésinet (Seine-et-Oise)	12.19.42
Montesson (Seine-et-Oise)	12.19.48
Houilles-Sartrouville	12.19.54
Eaubonne (Seine-et-Oise)	12.20. 0
Attichy (Oise)	12.21.36
Saint-Gobain (Aisne)	12,22,18
Sains (Aisne)	12.22.54



Carte spéciale de la région de centralité, pour les environs de Paris. (Sur cette carte, la ligne AB passe par les points où l'éclipse est centrale, c'est-à-dire pour lesquels le centre de la Lune passe exactement devant le centre du Soleil.)

10. Sur la ligne de centralité, avons-nous dit (§ 5), le calcul de la Connaissance des Temps indique une éclipse qui cesserait d'être totale vers Liége pour devenir alors annulaire; et la durée de la totalité serait de 6 secondes en Espagne, de 4 en Vendée, de 2 en face de Paris, vers Saint-Germain. Cette durée dépend nécessairement des diamètres attribués au

Soleil et à la Lune; or on n'est pas tout à fait d'accord sur ces diamètres, particulièrement sur celui de la Lune. Dans les éclipses des dernières années, la durée réelle de la totalité a été de 3 à 5 secondes plus courte que la durée calculée, ce qui paraît tenir à ce que le diamètre attribué à la Lune est un peu trop grand. D'après cela, l'éclipse de 1912 serait simplement annulaire dans toute la traversée de la France. En tout cas on ne doit pas s'attendre à ce qu'elle soit accompagnée d'une grande obscurité. Malgré cela elle pourra se prêter à des observations intéressantes dont nous allons indiquer quelques-unes (1).

11. D'abord il sera possible de faire toutes celles qui se présentent pendant l'éclipse partielle, soit croissante, soit décroissante, et que nous allons seulement rappeler :

Visibilité de la Lune en dehors du Soleil (14) (2).

Observation des heures des contacts (15). Mesure de la distance des cornes (16).

Occultation de taches solaires et de facules par la Lune. - Obscurité du disque de la Lune (17-19).

Liséré brillant du bord concave du croissant lumineux (20).

⁽¹⁾ Pour plus de détails, voir une Notice de l'Annuaire pour 1906.

⁽²⁾ Ces numéros entre parenthèses sont ceux des paragraphes correspondants de la Notice de l'Annuaire pour 1906.

Examen, au spectroscope, du bord concave du croissant lumineux (21).

Forme du croissant solaire. — Définition des deux bords du croissant (22).

Visibilité des parties de la Lune qui se projettent hors du Soleil (23).

Aspect des ombres pendant l'éclipse (24-25).

Variation de la lumière du jour pendant l'éclipse partielle (26).

Teinte de l'atmosphère et des objets ter-

restres (27).

Traînées brillantes accompagnant le croissant lumineux (28).

Parhélies et rayons vus au voisinage de

la totalité (29).

Couleurs de l'atmosphère et des nuages au voisinage de la totalité (30).

Nuages irisés et arcs colorés (31).

Franges mobiles sur le croissant lumineux, sur la Lune (32).

Ombres mobiles; bandes d'ombre (33-35).

Grains de chapelet ou de Baily (36).

Rayons en brosse (37).

Visibilité des étoiles, des protubérances, de la couronne, en dehors de la totalité (38-40),

Photographie de la couronne en dehors de

la totalité (41).

Arrivée de l'ombre de la totalité (42).

Descente apparente du ciel au moment de la totalité (43).

12. Utilité des observations des contacts. -

Parmi toutes les observations précédentes, celles des heures des contacts présenteront une grande utilité pour la prédiction des éclipses futures. Nous venons de voir (§ 10), en effet, l'incertitude qui règne sur le diamètre lunaire qu'il convient d'employer dans les calculs, de sorte que nous ignorons même le caractère que présentera l'éclipse de 1912, si elle sera un instant totale ou simplement annulaire, sur la ligne centrale. L'occasion sera donc très bonne pour résoudre cette importante question : suivant le cas, en effet, les contacts intérieurs se succéderont d'une manière tout à fait différente, renversée même, comme le montrent les figures ci-après, où le cercle pointillé représente le Soleil quand son diamètre est plus petit que celui de la Lune, figuré elle-même par le cercle noir; le mouvement relatif de la Lune par rapport au Soleil est supposé se faire de gauche à droite, et les lettres L et S désignent toujours les centres de la Lune et du Soleil. On voit (fig. 1 et 3) que si l'éclipse est totale, le premier contact intérieur se produira en avant, en A, et le second en arrière, en B; au contraire, si l'éclipse est annulaire (fig. 1' et 3'). le premier contact intérieur se produira en arrière, en A', et le second en avant, en B'.

43. De même, dans le voisinage immédiat de la ligne de centralité, soit au nord, soit au sud, le côté où se produira le premier contact intérieur sera renversé suivant que l'éclipse elle-

Fig. 3. Ligne de centralité : Cas d'une éclipse totale. Fig. 2. Fig. 1.

Ligne de centralité : Cas d'une éclipse annulaire.



Cas de l'éclipse Cas de l'éclipse totale. annulaire.

même sera totale ou annulaire: c'est ce que montrent, pour la région boréale, les figures 5, 6, comparées à 5', 6': dans un cas ce contact se produira en A (fig. 5) et de l'autre en A' (fig. 5'). Et de même dans la région australe, comme on voit en B et B' (fig. 7 et 7'). Mais la marche générale ne sera point changée pour les points qui sont assez éloignés de la ligne de centralité pour qu'il n'y ait pas de contact intérieur.

13. A cause de cette incertitude, ceux qui suivront le phénomène avec une lunette trouveront prudent, sans doute, ou d'opérer par projection, ou d'employer un oculaire donnant un champ assez grand pour contenir le Soleil tout entier (1). Et pour déterminer la direction suivant laquelle se produit le contact, il serait commode d'avoir dans le champ de la lunette un cercle divisé, permettant de définir cette direction sans tirer l'œil de la lunette. Ce cercle pourrait être en verre évidé circulairement, de manière à contenir le disque solaire, qu'on maintiendrait constamment centré dans ce cercle.

Il sera intéressant de déterminer les points

⁽¹⁾ Nous n'indiquerons pas îci les moyens qu'on emploie pour protéger l'œil (9), mais il faut rappeler que plus le grossissement donné par l'oculaire est faible et plus on est exposé à casser les verres noirs

de la surface terrestre où les deux contacts intérieurs se réduisent à un seul.

14. Même sans noter les heures des contacts, on pourra ainsi faire des constatations utiles, fussent-elles réduites à la simple indication du côté où s'est produit le premier contact intérieur.

Mais il sera mieux encore de noter les heures des contacts sur une montre bien réglée, c'est-à-dire dont on déterminera l'avance ou le retard; et ce réglage est aujourd'hui chose facile, puisque l'heure se distribue tous les jours par le moyen de la télégraphie sans fil. Même, sans doute, l'heure sera donnée ainsi, le jour de l'éclipse, avant et après les moments de la plus grande phase.

- 15. Pour tirer parti des observations ainsi faites, il est indispensable de connaître la longitude, la latitude et l'altitude du lieu où elles ont été obtenues : c'est ce qui sera facile aussi dans toute la France, au moyen de la carte de l'Etat-Major ou de celle du Ministère de l'Intérieur. On aura mieux encore en se reliant à l'un des nombreux sommets de triangulation qu'on trouve en divers endroits, notamment aux environs de Paris.
- 16. Pendant l'obscurité des éclipses totales, on voit autour du Soleil une auréole appelée couronne. Les parties les plus brillantes de cette auréole s'aperçoivent déjà un peu avant,

et aussi un peu après la totalité. Il est probable qu'il en sera ainsi dans l'éclipse de 1912; il sera utile de dessiner ou de photographier cette couronne, ce qui pourra aider à préciser la relation que présente sa variation de forme avec la période des taches solaires (55). L'éclipse considérée tombera au moment d'un minimum de taches solaires.

17. Le spectre éclair (87), dont l'étude est une des plus importantes à faire pendant les éclipses totales, pourra sans doute être examiné dans l'éclipse de 1912, d'autant que parfois on s'éloigne à dessein de la ligne de centralité (89); mais il y aura ici une difficulté spéciale, tenant à l'incertitude du bord où seproduira le contact intérieur selon que l'éclipse sera totale ou annulaire.

Cela s'applique aussi à l'étude du spectre

de la couche renversante.

Quant au spectre de la couronne, il sera sans doute difficile de l'étudier, parce que l'obscurité ne sera pas assez grande.

18. Enfin, parmi les observations qu'on pourra tenter également, citons l'examen des effets produits sur les hommes, les animaux, les plantes, ainsi que l'étude des influences météorologiques et magnétiques (114-124).

NOTICE NÉCROLOGIQUE

SUR

M. BOUQUET DE LA GRYE,

PAR

M. Henri POINCARÉ.

Le Bureau des Longitudes a récemment perdu son doyen, M. Bouquet de la Grye; conformément à ses dernières volontés, aucun discours n'a été prononcé sur sa tombe; nous ne voulons pas cependant qu'il disparaisse sans que nous lui rendions un dernier hommage, et c'est pourquoi nous avons cru devoir raconter ici en quelques pages sa vie utile et laborieuse et les services qu'il a rendus au pays. Arrivé à l'âge de 82 ans, il montrait encore une extraordinaire activité, il donnait aux plus jeunes l'exemple de l'assiduité quotidienne, il prenait une part constante à nos travaux et à nos discussions. Aucune fatigue

physique ne l'effrayait; peu d'années avant sa mort, il entreprenait le voyage de Budapest pour assister au Congrès de Géodésie. Tous les ans, il passait une partie de la nuit au bal de l'Ecole Polytechnique, debout, en uniforme, recevant au nom du Comité les invités de marque. Il était partout où l'appelaient les multiples devoirs qu'il avait assumés.

Nous avons connu des vieillards qui conservaient une longue verdeur, qui jusqu'à un âge avancé gardaient une taille droite et un visage dispos, que la vie n'usait pas, et qui ressemblaient au rocher que la tempête bat sans l'ébranler. Ce n'était pas son cas; il marchait tout courbé, sans cesse secoué par la toux ou par la fièvre. Ce n'est pas à un roc inébranlable qu'on aurait pu le comparer, mais à un frêle esquif, sans cesse menacé d'être anéanti par les vagues et qui ne doit son salut qu'à l'énergie du capitaine. Ce n'était pas la vigueur de sa constitution, c'était la force de sa volonté qui le maintenait debout.

Cette force, il la puisait dans le sentiment du devoir. Mais ce sentiment même peut affecter chez les hommes diverses formes. Bouquet de la Grye considérait avant tout le devoir comme une consigne. Ce qu'il avait accepté de faire devait être fait coûte que coûte. Nous l'avons vu, grelottant de fièvre, bourré de quinine, se lever et sortir en plein hiver pour ne pas manquer une visite officielle. Et ce respect de la consigne, il s'étonnait de ne pas le rencontrer chez tous les hommes.

Je ne parlerais pas de ses idées politiques. si la nuance particulière qu'elles revêtaient ne nous révélait encore un trait de son caractère. Ces idées lui venaient à la fois de ses traditions de famille et de son éducation militaire. Il restait amoureux du passé, attaché à la discipline sociale comme à toutes les disciplines; il sacrifiait tout au principe d'autorité. C'est assez dire que l'évolution récente de la démocratie lui a causé bien des surprises, que parmi les gouvernements qui se sont succédé, il y en a eu beaucoup dont il désapprouvait les actes: mais en blamant les hommes, il ne marchandait pas son respect au gouvernement, regardé comme le représentant de l'autorité, comme la source de la consigne.

Bouquet de la Grye naquit à Thiers (Puyde-Dôme) le 29 mai 1827. Sa famille était originaire du Quercy, où elle fut presque exterminée pendant les guerres de religion. L'unique survivant vint s'établir dans le Forez où il fut nommé lieutenant du roi et juge civil et criminel. Le nom de la Grye fut donné par adoption et substitution, au xvii siècle, à un de ses descendants qui reçut en même temps une charge de gendarme de la garde du roi, charge que ses héritiers conservèrent jusqu'à la révolution.

Bouquet de la Grye entra à l'Ecole Poly-

technique en 1847 et en sortit comme ingénieur hydrographe; il fit ses premières campagnes sur les côtes de France et d'Italie. En mai 1854 il fut chargé de levers hydrographiques en Nouvelle-Calédonie; la corvette sur laquelle il s'était embarqué fit naufrage dans l'anse sur les bords de laquelle devait s'élever dix ans après la ville de Nouméa, sur un des récifs qui bordent l'île des Pins. Il semblait que cet accident dût mettre fin à sa mission à peine commencée. Mais le jeune ingénieur ne l'entendait pas ainsi. Il lui restait une chaloupe, dix matelots, quelques instruments, c'en était assez pour lui; il est vrai qu'il était sans abri pour la nuit, qu'il manquait souvent de vivres, réduit à ce qu'il trouvait sur les coraux. Il est vrai aussi qu'on était en état d'hostilité avec les indigènes, ce qui ne permettait pas de passer la nuit à terre, et que vingt-six colons venaient d'être massacrés. Toutes ces souffrances, endurées pendant trois ans, ne l'empêchèrent pas de lever régulièrement 150 milles de côte et 250 milles de récifs, d'améliorer les méthodes d'observation, en montrant le parti qu'on pouvait tirer de la lunette méridienne de Brunner dans la mesure des latitudes, et comment on pouvait dans les régions tropicales se servir avec avantage des culminations lunaires pour la détermination de la longitude.

Grâce à lui, cette île, qui était alors presque

aussi inconnue qu'au temps de Cook et de d'Entrecasteaux, était entièrement relevée; il en rapportait un Atlas de 14 cartes qui font l'admiration des marins.

Il ne rentra en France qu'en 1858 et fut chargé de la reconnaissance du banc de Rochebonne situé hors de vue de terre, au large de la Rochelle. Cette opération était nécessaire, parce que le Service des phares voulait installer un feu flottant sur le banc, mais elle semblait impossible par les procédés ordinaires de l'hydrographie, parce qu'on ne pouvait apercevoir de la côte les mâts d'un navire mouillé au banc. Bouquet de la Grye imagina trois procédés ingénieux qui devaient se contrôler mutuellement et permettre de connaître exactement la distance du hanc à la côte. Dans le premier, il se servait de la vitesse du son; dans le second il visait à la fois d'un bâtiment stationnant à mi-distance les feux de la terre et ceux d'un navire mouillé sur le banc; dans le troisième enfin il se servait de fusées lancées à une grande hauteur. Le succès couronna ses efforts et le feu flottant put être installé dans de bonnes conditions de sécurité.

Nous ne saurions passer ici en revue tous ses travaux d'ordre professionnel; nous citerons seulement ses sondages dans la rade d'Alexandrie qui lui ont fait découvrir pour les paquebots une route nouvelle. Pendant le siège de Paris, il fut chargé d'un des observatoires militaires établis par la Marine, celui de la tour Solférino à Montmartre.

En 1874, l'Académie des Sciences lui confia le commandement de la mission qui devait observer le passage de Vénus dans l'île Campbell. La mission comprenait, outre son chef, M. Hatt, ingénieur hydrographe astronome, M. Courréjolles, lieutenant de vaisseau, photographe et M. le D^r Filhol, naturaliste.

L'île est située au sud de la Nouvelle-Zélande: le climat en est froid et difficile et les chances de beau temps n'étaient pas grandes; la mission y devait séjourner du 9 septembre au 9 décembre. Le sol est couvert de hautes bruyères à travers lesquelles il est difficile d'avancer, il est formé d'une forte épaisseur de tourbe et l'humidité y est constante. Quand soufflent les vents du sud, le froid devient très vif et il v a d'abondantes chutes de neige. même en été. Dans ces conditions, le choix d'un emplacement n'était pas facile; les points élevés, qui auraient pu tenter les astronomes, n'étaient pas accessibles avec un matériel un peu lourd, faute de chemin praticable, et vu l'impossibilité d'en tracer: le vent les aurait du reste rendus intenables. On avait bien apporté sur le navire des bâtiments démontables, mais le terrain n'était guère favorable à leur installation. Le seul macon dont on disposât était un mécanicien qui à la vérité n'avait jamais touché une truelle, mais qui, avant servi dans le génie, devait avoir vu

travailler des maçons. Toutes les difficultés furent surmontées cependant et l'on fut prêt

pour le jour du passage.

Les résultats, en ce qui concerne l'objet principal de la mission, ne furent pas très considérables. Le temps n'avait pas été propice aux astronomes; la planète se montra un instant avant l'entrée, puis quelques secondes seulement lorsque Vénus était à moitié engagée dans le disque du Soleil; une seule distance de Vénus au bord du disque put être prise. Et cependant Bouquet de la Grye ne revenait pas les mains vides. Non seulement son collaborateur Filhol rapportait d'intéressantes collections d'histoire naturelle, mais les astronomes avaient déterminé la position géographique de l'île, ils en rapportaient des observations magnétiques et météorologiques, une étude systématique des marées, des observations de pendule, et des observations sismographiques obtenues par une méthode ingénieuse sur laquelle nous aurons à revenir.

Huit ans après, la planète Vénus passait de nouveau sur le Soleil; investi du commandement d'une nouvelle mission, Bouquet de la Grye partait pour le Mexique, accompagné de M. l'ingénieur Héraud et de M. le commandant Arago. Il fut cette fois plus heureux

et put observer les quatre contacts.

Îl n'en avait pas fini avec Vénus, et sa tâche ne faisait que commencer; elle devait l'occuper presque jusqu'à la fin de sa vie. Ce n'est

pas tout que de faire des observations, il faut les discuter. On sait que lors des derniers passages on a voulu, concurremment avec la méthode de Halley, employer une méthode photographique. Dans la pensée de ses inventeurs, une série de poses prises pendant toute la durée du passage devait permettre de suivre la trajectoire de Vénus sur le disque solaire. Les diverses missions avaient donc rapporté un grand nombre de clichés. Mais ce n'aurait été là que des matériaux inutiles et encombrants, s'il ne s'était trouvé quelqu'un d'assez patient et d'assez habile pour dépouiller ces documents un à un, les discuter, les réduire par le calcul, et en déduire le chissre le plus probable de la parallaxe. Cette besogne longue et fastidieuse ne rebuta pas Bouquet de la Grye; il s'y attela résolument et il en vint à bout. Comme il arrive toujours, il découvrit des causes inattendues d'erreurs, et la précision finale fut moins grande que celle sur laquelle on avait d'abord compté.

En passant, il fut conduit à aborder diverses questions intéressantes, le diamètre de Vénus, celui même du Soleil, l'existence d'une atmosphère sur la planète, son aplatissement, la forme de son disque. Je me bornerai seulement à dire que les résultats de son étude le rendaient plutôt partisan de l'hypothèse d'une rotation rapide.

Dans l'intervalle de ses deux missions, ses devoirs professionnels l'amenèrent à s'occuper

de l'amélioration du port de la Rochelle. Cette ville, admirablement située sur une espèce de presqu'île, abritée du côté du large par les îles de Ré et d'Oléron, avait prospéré tant qu'avait duré la navigation à voile. Sa décadence a commencé quand on a augmenté le tirant d'eau des navires en même temps que les vases s'accumulaient dans le chenal. Aussi la Chambre de Commerce demandaitelle aux pouvoirs publics la création d'un nouveau bassin. Chargé d'examiner la question, Bouquet de la Grye étudia les lois des courants, des lames, leurs effets sur les côtes et les fonds; il reconnut ainsi qu'un système de digues, de bassins de retenue et de chasses à échelons successifs pouvait produire une amélioration durable du chenal actuel. Ces études d'ailleurs avaient une portée plus générale et étaient de nature à nous éclairer sur le mécanisme de la formation des barres, que l'ingénieur rapprochait des phénomènes qui se passent dans la préparation mécanique des minerais.

Ce n'était pas toutefois à la solution ainsi étudiée qu'il conseillait de s'arrêter. Il avait reconnu les avantages de la position de la Pallice. Il y voyait le vrai mouillage de la Rochelle qui n'en est distante que de 4 milles; assez vaste pour abriter une flotte entière, ce bassin avait des fonds de 6^m à 12^m. Il prévoyait déjà l'agrandissement de la ville vers l'Ouest et l'exhaussement de la digue de Richelieu, créant un véritable lac intérieur

avec un accès direct sur la pleine mer pour les

navires de moyen tonnage.

Les travaux terminés d'après ces plans, le nouveau port, d'abord dénigré par des rivaux jaloux, ne tarda pas à être très fréquenté; par sa situation unique sur la côte de l'Océan, il est appelé à devenir une porte ouverte vers l'Ouest et le nouveau Monde aux produits de la France et de l'Europe occidentale.

Un projet beaucoup plus considérable occupa Bouquet de la Grye jusqu'à la fin de sa vie, sans qu'il ait eu la joie de triompher du scepticisme et de l'inertie générale, je veux parler de Paris port de mer; il s'agissait d'améliorer le cours de la Seine et d'en couper les boucles par des canaux de façon à amener les grands navires jusqu'aux portes de la capitale, près de Saint-Denis. Le canal aurait été, au moins dans les courbes, deux fois plus large que le canal de Suez et profond de 6^m; ce résultat aurait pu d'après lui être atteint en moins de 3 ans et pour moins de 200 millions. Il mit au service de cette idée grandiose toute son éloquence, son ardeur d'apôtre, son énergie de combattant. Ce n'est pas sa faute si son rêve ne s'est pas réalisé.

Dans sa carrière d'observateur, il eut souvent l'occasion de perfectionner les méthodes et les instruments. Quelques-unes de ses inventions sont entrées dans la pratique, comme par exemple les améliorations qu'il a introduites dans la construction du théodolite réité-

rateur; d'autres, qui avaient pris naissance dans des circonstances difficiles afin de parer à des difficultés occasionnelles, ont eu une moins longue fortune; elles ont dû céder la place à d'autres solutions, mieux adaptées aux conditions habituelles des observations. Elles n'en témoignent pas moins d'un esprit ingénieux, qu'aucun obstacle n'arrête et ne rebute. Tel est entre autres le sismographe qu'il a installé à l'île Campbell et dont il s'est servi également au Mexique. Nous avons aujourd'hui des instruments plus parfaits, méthodiquement installés, distribués sur toute la surface du globe. Mais à cette époque la sismologie n'existait pas. Il fallait y suppléer par des moyens de fortune, et sans disposer des crédits relativement considérables qui sont aujourd'hui affectés à cette science.

Les mêmes réflexions s'appliquent au pendule dont il s'est servi pour la mesure de la gravité. Il n'est pas aussi précis que les appareils actuels, mais il est peu coûteux, facile à installer, et, dans tous les cas, il n'en avait pas, et il n'en pouvait pas avoir d'autre. Il avait su tirer parti de ces moyens improvisés; il s'était rendu compte des ressources qu'ils offraient à un expérimentateur habile et patient; aussi conserva-t-il toujours quelque tendresse pour ces vieux serviteurs avec qui il avait été à la peine et qu'il ne voyait pas sans regret supplantés par des rivaux plus brillants.

De même, dans l'étude des marées, il pré-

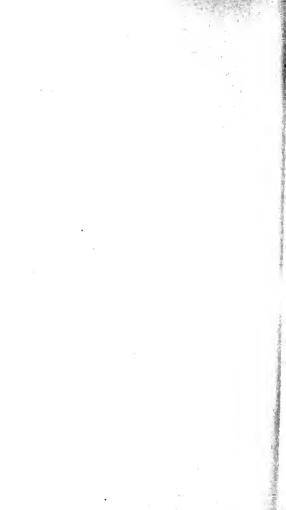
férait la méthode de Laplace qu'il avait appliquée avec amour, à l'analyse harmonique, aujourd'hui exclusivement préconisée. Il s'était servi de cette même méthode pour déterminer les marées atmosphériques; il croyait par l'analyse d'une année d'observations météorologiques avoir mis en évidence une onde lunaire. Ces observations avaient été faites à Batavia; il y aurait lieu d'appliquer la même discussion à d'autres séries prises également dans les régions tropicales. Car dans nos climats, cet effet, s'il existe, est masqué par beaucoup d'autres, et l'on sait que l'influence lunaire, admise par beaucoup de personnes, y suit des lois différentes.

En 1884, Bouquet de la Grye fut élu à l'Académie des Sciences en remplacement d'Yvon Villarceau; peu de temps après il était nommé Directeur du Service hydrographique dont il réorganisa toutes les branches. En 1886, il devint membre du Bureau des Longitudes et il s'occupa de nos travaux avec activité; il était spécialement chargé d'assurer la publication annuelle de l'Extrait de la Connaissance des Temps, à l'usage des marins du commerce et des Écoles d'hydrographie, et de reviser chaque année la Table des positions géographiques des principaux lieux du globe, imprimée à la fin de la Connaissance des Temps. Il présidait également notre commis-

sion des finances.

Il était président de la Commission française

géodésique; il prenait part aux travaux de la Société de Géographie dont il fut plusieurs fois vice-président ou président. Partout il marqua la trace de son passage, et dans les différents services du Bureau des longitudes, comme dans la mémoire de ses collègues, cette trace sera particulièrement durable.



FUNÉRAILLES DE M. PAUL GAUTIER,

LE 9 DÉCEMBRE 1909.

DISCOURS

DE

M. Henri POINCARE,

Président du Bureau des Longitudes.

AU NOM DU BUREAU DES LONGITUDES.

Le Bureau des Longitudes vient de perdre un de ses membres les plus assidus, un des plus utiles et des plus remarquablement doués. Gautier était pour chacun de nous un ami; à l'admiration pour son talent, ceux d'entre nous qui avaient appris à le connaître joignaient l'estime pour son caractère, au premier abord froid et réservé, mais qui, par un commerce plus intime, ne tardait pas à se révéler profondément bienveillant et absolument sûr. Sa modestie et sa discrétion faisaient mieux ressortir la rectitude de son jugement et la fermeté de son bon sens. Il intervenait souvent dans nos discussions, mais toujours par quelques mots brefs, décisifs et qui épuisaient la question. Dans mille circonstances, et en particulier avant l'éclipse de 1905, quand nous avons créé un outillage spécial nouveau, il nous a rendu d'inappréciables services.

Il possédait en effet deux qualités précieuses, naturelles chez lui, mais que l'exercice de sa profession avait développées, la connaissance de la matière et celle des hommes. La matière n'est pas ce que les théoriciens pensent. c'est-à-dire une substance immuable, et dont les propriétés sont simples et constantes; c'est peut être ainsi que la voient ceux qui ne la regardent qu'à travers les formules, ou même ceux qui ne la manient qu'au laboratoire, où ils ne la rencontrent que purifiée. Ce n'est pas sous cet aspect qu'elle apparaît à l'homme qui vit avec elle dans l'intimité de l'atelier, avec elle telle que la grande industrie la livre, telle que l'artiste l'emploie. Pour lui, elle est capricieuse et fantasque; l'expérience seule peut apprendre dans quelle mesure on peut compter sur elle, et quelles précautions il faut prendre pour qu'elle ne nous trompe pas; cette expérience ne peut s'acquérir que par toute une vie de labeur. C'est le fruit d'une semblable vie que Gautier nous apportait dans nos délibérations, et c'était un avantage précieux que rien à nos yeux n'aurait pu remplacer.

La direction d'une importante maison industrielle lui avait aussi appris à connaître et à manier les hommes, et c'est là un art qui trouve partout son emploi, même dans une assemblée dont les occupations sont surtout scientifiques, mais qui ne saurait agir dans le vide, et qui dans l'exercice de ses fonctions se heurte à tout moment à la réalité, au monde extérieur, à la malveillance ou à l'inertie des hommes. Souvent un mot de Gautier, prononcé d'une voix tranquille et sobre, toujours avec concision, sans prétention à l'éloquence ou à la profondeur, mais plein d'un robuste bon sens, nous faisait profiter des trésors lentement acquis par une expérience quotidienne.

Les créations de Gautier sont trop nombreuses pour que je puisse les citer toutes. Je suis obligé de faire un choix et je ne puis le faire qu'au hasard; je crains d'oublier

les plus importantes.

Citons toutefois d'abord cette grande lunette de l'Exposition qui a attiré à un moment sur son nom l'attention du grand public. Si cet instrument n'a pu encore servir à un objet scientifique, c'est par suite de circonstances sur lesquelles il est inutile d'insister et dont Gautier n'est nullement responsable. Ce n'en est pas moins un chef-d'œuvre de Mécanique, et les difficultés étaient si grandes, il a failu tant d'art pour les vaincre qu'alors même que, ce qu'à Dieu ne plaise, le grand télescope devrait rester éternellement dans l'oisiveté où il languit aujourd'hui, on n'en devrait pas moins admirer l'ingéniosité du constructeur, et l'élégance des solutions nous ferait goûter pour ainsi dire une sorte de plaisir esthétique. On n'avait jamais pu faire un miroir plan aussi grand et aussi voisin de la perfection. Le dressage était poussé à un tel degré d'exactitude, l'artiste avait réalisé une plaine si unie, que les petites déformations produites par la chaleur de la main, quand on l'approchait à quelque distance de la glace. y faisaient l'effet de véritables chaînes de montagnes. Les appareils de construction semblaient robustes, et il fallait bien qu'ils le fussent, et l'on s'émerveillait d'y découvrir tant de délicatesse.

Dans les observations méridiennes, l'une des principales causes d'erreur est l'équation personnelle; on s'est efforcé depuis longtemps de l'éliminer par l'emploi de procédés où des appareils automatiques, qui n'ont pas de nerfs, se substituent dans une certaine mesure à l'observateur toujours accessible à mille impressions capricieuses. C'est ainsi que Repsold avait imaginé de munir la lunette d'un fil mobile que l'astronome cherchait à maintenir sur l'étoile et dont un contact électrique enregistrait mécaniquement le passage au méridien. Gautier a repris cette solution mais en la perfectionnant et en la transformant; ce n'est plus l'observateur qui doit en tournant une vis faire avancer le fil du

même pas que l'étoile, ce qui ne peut se faire que par tâtonnements et par à-coups; le fil se déplace automatiquement, et l'astronome n'intervient que pour régler son mouvement, le presser ou le ralentir. L'appareil est simple, précis, léger; il est parfaitement adapté à son but, sans complication inutile.

Il n'est pas encore temps de parler des ingénieuses dispositions par lesquelles Gautier a cherché à réaliser les idées de M. Lippmann sur l'application de la photographie aux observations méridiennes; l'expérience ne tardera pas à nous en faire connaître la valeur.

Il nous en entretenait encore récemment, et

semblait plein d'espoir dans le succès.

Qui aurait prévu à ce moment que sa fin fût si proche, qui l'aurait prévu hier encore!

Depuis quelques semaines il n'assistait plus à nos séances; comme nous connaissions son assiduité, nous nous en étonnions et nous nous en inquiétions, et cependant la vigueur de sa constitution nous faisait espérer un prompt rétablissement; la nouvelle de sa mort nous a douloureusement émus, car nous savons combien se remplacent difficilement des amis comme lui et des talents comme le sien.

DISCOURS

DF

M. B. BAILLAUD,

Directeur de l'Observatoire,

AU NOM DE L'OBSERVATOIRE DE PARIS.

Quand à treize ans, en 1855, Paul Gautier sortait de l'école primaire, interrompant ses études faute de ressources, personne n'eût pensé, sans doute, que ce jeune écolier s'élèverait dès l'âge mûr à une situation des plus honorables, et rendrait à la Science, en France et partout dans le monde, les plus importants services.

Entré immédiatement en apprentissage, il employait ses soirées à l'étude, et suivait pendant trois années le cours de Géométrie à l'école spéciale de dessin de la rue de l'École-de-Médecine.

A dix-huit ans, il était ouvrier dans la maison Secrétan, et trois ans après, il allait à Marseille pour monter le grand télescope équatorial de 0^m,80 d'ouverture. Il restait dans cette maison jusqu'en 1866, puis passait chez Eichens qui le regardait de suite comme

son second. C'est dès cette époque qu'il prit vraiment une part active à la construction des instruments d'astronomie.

Dix ans après, il s'établissait à son compte. Ses ressources étant très limitées, il dut se contenter de construire de petits instruments. C'est dans cette période que je le rencontrai pour la première fois. Je fus, comme tous ceux qui l'ont approché, frappé de l'aspect intelligent, loyal et résolu de son visage, de la franchise et de la clarté de sa parole, de son extrême bonté. Depuis trente ans que les astronomes français ont été en relations constantes avec lui, tous, en toutes circonstances, ont subi la même impression encourageante et charmante; tous ont senti ce qu'il y avait d'énergie dans la physionomie douce de cet homme, qui, en dehors de son foyer, n'avait d'autre préoccupation que l'honneur et la gloire de son pays.

En 1881, il succéda à Eichens et dut terminer, tout d'abord, les instruments destinés à l'observation du passage de Vénus. Immédiatement après, il reçut de partout les commandes les plus nombreuses et les plus importantes. Il parut à tous que son intervention équivalait à de bien sensibles progrès dans la précision des instruments et des observations astro-

nomiques.

Dans le cours du XIX^e siècle les instruments n'ont guère changé. Les principes de leur construction sont restés les mèmes. Les observateurs, sans doute, n'ont pas eu de meilleurs yeux, ni plus d'adresse que leurs devanciers. Cependant la précision des observations a plus que doublé. Assurément une part de ce progrès est dû au soin avec lequel les astronomes se sont attachés à mettre en évidence toutes les causes systématiques d'erreur, et à en tenir compte; une part égale revient à l'habileté des constructeurs qui sont arrivés à faire des tourillons, des vis, des cercles divisés presque parfaits. Paul Gautier, à ce point de vue, n'a été dépassé par aucun autre.

Une occasion se présenta bientôt à lui de donner à son pays une preuve tangible de ce dévouement qui n'a jamais été en défaut. Paul et Prosper Henry étaient parvenus à faire d'excellents objectifs photographiques de grandes dimensions. L'amiral Mouchez avait le sentiment clair et précis qu'une ère nouvelle pouvait s'ouvrir pour la Science. A l'objectif des Henry il fallait une monture. Le succès pour l'amiral n'était pas douteux. Il eût peut-être été difficile d'inspirer à d'autres, au Parlement même, cette conviction. Les crédits manquaient. Les Henry apportaient les objectifs; Gautier, qui n'était pas riche, fit l'instrument sans commande. Les clichés des Henry purent être produits au grand jour. L'enthousiasme leva tous les obstacles; l'œuvre internationale de la Carte photographique du Ciel était fondée. A Paul Gau-

tier revient une bonne part de l'honneur; la croix de la Légion d'honneur qu'il portait. il l'avait bien gagnée.

Son habileté augmentait toujours. Dès le début de l'entreprise, il réalisait ces admirables réseaux qui, imprimés sur les clichés photographiques, permettent d'en effectuer les mesures avec une précision si grande. Ces réseaux, il en étudiait lui-même les erreurs. Bien des astronomes ont vérifié les résultats de ses études: ces erreurs se sont trouvées si petites que plus d'un a jugé inutile de faire les corrections qui auraient permis d'en tenir compte.

La précision des observations photogra-phiques est double, au moins, de celle des meilleures observations visuelles; aucun résultat de cette importance n'avait encore été obtenu. Le nom de Paul Gautier demeurera toujours joint à celui des astronomes illustres

à qui nous en sommes redevables.

Son esprit travaillait toujours. Les travaux photographiques assurés, Paul Gautier revenait aux instruments méridiens qui fournissent aux astronomes les positions précises d'étoiles réparties partout dans le ciel, étoiles auxquelles sont, ensuite, rapportées les autres. Réalisant de la façon la plus parfaite les indications premières de M. Périgaud, de M. Hamy, de M. l'abbé Verschaffel, il rendait irréprochable le bain de mercure, donnait une forme définitive au chronographe imprimant. Il

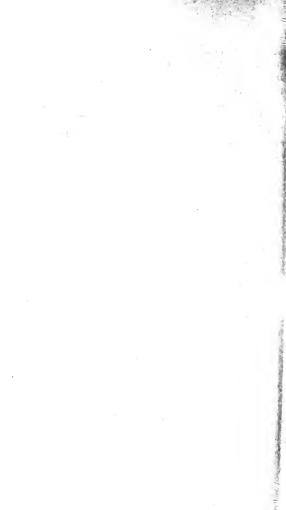
concevait de lui-même son micromètre autoenregistreur qui a permis d'abaisser l'erreur moyenne des observations d'ascension droite à 0^s,02.

Au milieu des difficultés de toutes sortes auxquelles se heurte l'industrie, Paul Gautier a eu l'honneur de diriger pendant 25 ans un atelier modeste, sans doute, à côté des grands ateliers que comporte l'industrie moderne, mais tout à fait incomparable. Il a réuni et conservé des ouvriers d'un mérite exceptionnel qui se sont regardés comme ayant avec lui une part de responsabilité dans l'état de l'Astronomie en France et au dehors. Tous ont travaillé avec le patron, faisant plus d'une fois, comme lui, le sacrifice de leurs avantages propres. Une part leur revient dans la prospérité de la maison, dans les hautes récompenses qu'elle a reçues dans les expositions universelles. Ces hommes le sentaient peut-être, mais ne le disaient pas.

J'ai été bien touché en entendant tel ou tel d'entre eux parler de lui dans des termes qui ne laissaient voir que l'affection la plu**s** respectueuse et la plus dévouée. A tous, devant

cette tombe, j'ai voulu dire merci.

Et vous, mon cher ami, vous nous avez quittés, nous laissant le souvenir des plus grands services rendus. Plus d'un, parmi nous, considérait l'amitié que vous lui témoigniez comme un très grand honneur. Nous ne vous verrons plus dans nos observatoires, et votre mort est un deuil non seulement pour vos amis, pour vos enfants, pour la femme forte qui vous a tant aidé, mais aussi pour tous les astronomes français. Ceux que vous laissez après vous voudront veiller à ce que votre œuvre continue. Ils trouveront toujours auprès de nous les marques des sentiments de la plus profonde reconnaissance.



			Ε.	1			
TUDES.	PRÉDÉCES- SEURS.		BONNET. BAGSOT. CORNU.		Tisserand. Faye. Loewy. Janssen. Bolquet de		FLEURIAIS. DE BERNAR- DIÈRES.
NT LE BUREAU DES LONGI	ADRESSES.	TULAIRES.	Rue Glaude-Bernard, 63 BASSOT. Rue de l'Éperon, 10 BASSOT. Rue Mazarine, 3 GORNU.	omes.	Rue de Tournou, 12 Rue Cassini, 6 A l'Observatoire de Paris A l'Observatoire de Meudon Rue du Val de Grâce, 11	épartement de la Marine.	Boulevard Raspail, 284
LISTE DES MEMBRES QUI COMPOSENT LE BUREAU DES LONGITUDES.	MEMBRES.	MEMBRES TITULAIRES. Membres appartenant à l'Académie des Sciences.	POINGARÉ (G. 緣)	Astronomes.	Radau (※). Broourdan (※). Balliaud (※). Deslanders (※). Nodover (※).	Membres appartenant au Département de la Marine.	Guyou (C. 梁), capitaine de frégate. Boulevard Raspail, 284 FOURNIER (G. C. 孝, ⑤), vice-amiral. Avenue Bosquet, 65
3	INA-	Ī	======================================		26888 c		9 =

1899 1903

<u>36</u>

1893 1898 1902

NOMINA-

TIONS.

CLOUK.

1896

1901 .

0161

			E.2	2		
(6	PRÉDÉCES- SEURS.	PERRIER.	D'ABBADIE.	. GAUTIER.		. De la Noë.
TE BUREAU DES LONGITUDES (salu	ADRESSES.	 Membre appartenant au Département de la Guerre. 	Geographe. ···· Rue Le Verrier, 15	Artiste ayant rang de titulaire.) Rue du Luxemb urg, 34	MEMBRES EN SERVICE EXTRAORDINAIRE. Pour le Service géographique de l'armée.	Pour le Service hydrographique.
LISTE DES MEMBRES QUI COMPOSENT LE BURRAU DES LONGITUDES (suite).	MENBRES.	 Membre appartenant au Département de la Guerre. 	Geographe. 1897 Bassot (C.拳), général Rue Le Verrier, 15 D'Abbadde.	Artiste ayant rang de titulaire. 1910 Санрективв (С. ‡) Rue du Luxemb urg, 34 Gautier.	MEMBRES EN SERVI Pour le Service géo,	N
	NOMINA-	:	1897	1910		:

1905 I HANTSER (C. 26), directeur d'Hydro-) mantarend das Betienelles

VOMINA-	MEMBRES.	A DRESSES.	PREDECES- SEURS.	
	Pour le Service du nivellement au Ministère des Travaux publics.	u Ministère des Travaux pub	dics.	
1894	Lalemann (O. 拳), inspect. gén. des Mines, direct. du Service du nivel- lement gén. de la France	Boulevard Émite-Augier, 58	GAY.	E.3
	MEMBRE ADJOINT.	ADJOINT.		
1906	CLACDE	Observatoire du Bureau des Longitudes au Parc de Mont- souris.	Solchon,	
	ARTISTES.	TES.		
1897 1910	Fenox (学), directeur de l'École nationale d'horlogerie	A Besancon (Doubs)	CARPENTIER.	

NOMINA-	基份股份 B R R R B A	ADRESSES.	PRÉDÉCES- SEURS.
	CORRESPONDANTS DU BUREAU DES LONGITUDES. Pour la France.	REAU DES LONGITUDES.	
1875	STEPHAN (O. *), ancien directeur de Pobservatoire de Marseille	A Marseille (Bouches-du-Rhóne)	:
1889	Плтт (О. 拳), ingénieur hydrographe en chef de 1 ¹⁰ classe	Rue Madame, 31	:
1889	Defrorges (C.举), général	A Toul (Meurthe-et-Moselle)	:
1894	BENOIT (O. *), directeur du Bureau international des Poids et Mesures.	A Sèvres (Seine-et-Oise)	:
1895	Moureaux(梁), ancien directeur de l'observatoire météorologique du Parc Saint-Maur	Avenue de l'Étoile, 25 Le Parc Saint-Maur (Seine)	:
1901	Bourgeois (O. \$\), colonel, chef de la section de géodésie au Service	Avenue de la Bourdonnais, 59.	
1904	Andre (0, %), directeur de l'obser- (A et Comis Tours (DhAnn)	A Ch. Confe Tours (BhAnn)	

				E. 5					
PRÉDÉCES- SEURS.		RAYET.	ANDOYER.			:			:
ADRESSES.	l CORRESPONDANTS. Pour la France (suite).	Rue de la Baume, 9 RAYET.	A la bouzardan (Alger) Destanbu	Pour VÉtranger.	Rio de Janeiro (Brésil)	Leyde (Pays-Bas)	Vienne (Autriche)	2221 Washington Street, a San Francisco (Californie).	Greenwich, London, S. E
MEMBRES.	CORRESPONDANTS. P.	DE LA BAUME-PLUVINEL	toire d'Alger	Pour U	Indio de Brazic, capitaine de frégate de la marine brésilienne	VANDE SANDE BAKHUYZEN (С.禁), directeur de l'observatoire de Leyde.	WEISS (O. *), directeur de l'observatoire de Vienne	G. DAVIDSON	Sir W. H. Christie, royal astronomer Greenwich, London, S. E
NOMINA-		1906		:	1888	1894	1894	1894	1904

		E.6	- 4
fin).	PRÉDÉCES- SEURS.	DA GRAÇA. S. NEWCOMB. FARCY.	W. L.).
BUREAU DES LONGITUDES (suite et	ADRESSES.	PONDANTS. Pour L'Étranger (suite). 3, ancien direc. 4 W. De Vere Gardens, London, 1 Vere du Cap. 2 Vere Gardens, London, 4 Vere de Tobe. 3, De Vere Gardens, London, 4 Saint-Pétersbourg (Russie). 5 Seur à PUni. 7 Aborn Allee, 32, Westend, 8 Secur à PUni. 8 Berlin-Charlottenhurg 8 Newcome 8 SECRÉTAIRE-BIBLIOTHÉCAIRE. CALCULATEURS.	Scrulior ([\$] I.), Rocques Desvallées ([\$] I.). J. Conel. ([\$] I.), Gutesmann ([\$] I.), A. Masson ([\$] I.). Garon ([\$] A.), Potitier ([\$] I.). Mar Harden ([\$] A.).
LISTE DES MEMBRES QUI COMPOSENT LE BUREAU DES LONGITUDES (suite et fin).	MEMBRES.	CORREDUL (O.3) beeval beeval beeval ovo ov dir ed I'U su, prof	Principanx Scrulior (₹1.), 1. Classe J. Conel. (₹1.), 2. Classe Caperor (₹1.), 3. Classe Mass Diverse Pt.
	NOMINA- TIONS.	1904	Prin

TABLE DES MATIÈRES.

Pa	ges.
AVERTISSEMENT	111
Signes et abréviations	2
Calendrier et partie astronomique	3
Articles principaux du calendrier. Fètes	3
Époques, dans l'année grégorienne 1911, des fêtes des calendriers russe, israélite, mu-	,
sulman	45
Annuaire pour l'année 1911	Э
Levers, couchers, temps moyen à midi vrai, ascension droite, déclinaison du Soleil; levers, passages au méridien, couchers,	
ascension droite, déclinaison, parallaxe,	
phases de la Lune	6
à la Terre	30
Calendriers.	
Calendrier grégorien (nouveau style)	36
Calendrier julien (vieux style)	.45
Période julienne	50
Ères diverses	51
Vérification des dates. Concordance des Ca-	-
lendriers julien (vieux style) et grégorien	
	52
(nouveau style)	
républicain; chinois	62
Concordance des Calendriers dans l'année	
grégorienne 1911	72

Phénomènes astronomiques principaux observables en 1911.

Pages.

Éclipses de Soleil et de Lune Occultations des étoiles par la Lune Eclipses des satellites et autres phénomènes	76 78
du système de Jupiter	79
la LunePoints radiants des étoiles filantes	82 91
Système solaire.	
Soleil	96
Ecliptique, obliquité, excentricité	96
Equinoxes, solstices, saisons	97
Précession des équinoxes, zodiaque	99
Nutation, rotation	100
Jour vrai, moyen, sidéral	101
Année sidérale, tropique, anomalistique	102
Eléments divers	103
Tableau des demi-diamètres et des distances	
à la Terre en 1911	104
Translation du système solaire dans l'espace.	105
Crépuscult civil et astronomique; durée du	
jour à différentes latitudes	106
Tables de corrections pour déduire des levers	
et couchers du Soleil à Paris les levers et	
couchers dans un lieu compris entre oo	_
et 60° de latitude boréale	108
Lune	113
Orbite, rotation, libration	113
Révolutions diverses	114
Éléments de l'orbite; grandeur	115
Constitution physique	116
Lune pascale, rousse	119
Table donnant le demi-diamètre de la Lune	
et sa distance à la Terre, connaissant la	- 0 0
parallaxe	120
Tables de corrections pour déduire des levers et couchers de la Lune à Paris les levers	
et couchers de la Lune à Paris les levers	

P	ages.
et couchers dans un lieu compris entre oo	
et 60° de latitude boréale	121
Terre	127
Aplatissement, dimensions	127
Définition du mètre	129
Déviation de la verticale en France	131
Intensité de la pesanteur en divers lieux	136
Variation de la pesanteur, densité	139
Tables pour calculer les hauteurs par les	
observations barométriques	146
Réduction du baromètre à zéro et au niveau	
de la mer	157
Conversion en millimètres des hauteurs des	
baromètres anglais	161
Variation de la température	162
Positions des observatoires français	165
Réfraction	166
Marées	169
Heures de la pleine mer à Brest	172
Corrections des heures de Brest, Unités de	
hauteurs pour les principaux ports des	
côtes de la Manche et de la mer du Nord.	178
Grandes marées du globe comparées	181
Mascaret	182
Planètes. — Principaux éléments du système	0.2
solaire	183
Éléments écliptiques des satellites de Mars.	
Jupiter, Saturne, Uranus, Neptune	191
Comètes Éléments des comètes pério-	
diques	198
Comètes apparues en 1909, auteurs et lieux	
de la découverte, précis historique, élé- ments astronomiques	203
ments astronomiques	200
Étoiles.	
Jour sidéral, temps sidéral. Coordonnées cé-	
lestes. Ascension droite. Déclinaison, hau-	200
teur, azimut	222
Passage des ciones au méridien	
Temps sidéral à 12h, temps moyen, en 1911.	225

1	Pages.
Heure du passage de la polaire au méridien en 1911 Plus grande digression de la polaire en 1911. Positions moyennes d'étoiles pour le 1er janvier 1911, spectres, grandeur, éclat Parallaxes stellaires Etoiles doubles Étoiles doubles spectroscopiques Mouvements propres des étoiles. Sur les spectres stellaires et leur classification Spectres des nébuleuses, des comètes et de l'aurore polaire	226 227 228 237 242 243 248 257
Géographie, Statistique, Heure légale, et Tables de mortalité.	
Avertissement Généralités sur la Terre Positions géographiques de différents lieux dans les cinq parties du monde, la France et ses possessions exceptées Afrique, Asic, Océanie et Amérique: Relief du sol, longueur des cours d'eau, superfi-	280 285 293
cie des lacs	317 330
Europe : relief du sol, longueurs des cours d'eau, superficie des lacs Europe : superficie, population et densité France : relief du sol, longueur des cours d'eau, superficie des lacs	349 360 385
France: superficie, population, densité des départements et arrondissements; positions géographiques, altitude, éléments magnétiques des chefs lieux de département et d'arrondissement. France: population des villes de plus de 10000 habitants.	390 428
France : altitude du sol	1.39

	Pages
Europe : état et mouvement comparés de la	
population	438
Europe : population par âge et par sexe	- 440
Europe : excédent annuel des naissances sur	
les décès	441
Population, naissances, mariages et décès en	111
divers pays	443
France: superficie et population depuis 1801.	445
France: mouv ^t de la population depuis 1801.	446
France: population par age et par sexe.	445
France: monvement de la population pen-	417
dant la période 1897-1909	1.10
Evenes t mouvement de le nonulation non	- 448
France : mouvement de la population pen-	11.
dant les années 1908 et 1909 France : balance des naissances et des décès	449
rrance: balance des naissances et des deces	,
pendant les années 1908 et 1909	455
Superficie, population et densité des colonies	10
et protectorats de la France	461
Superficie, population, densité, positions	101
géographiques de l'Algérie	464
Positions géographiques et population de	
diverses localités des colonies et protec-	
torats de la France	-466
Mouvement de la population de l'Algérie et	
de la Tunisie: progression de la population	
des villes d'Algérie	469
Mouvement de la population de Paris depuis	
1750	171
1750 Superficie, population et densité de la ville	.,
de Paris par arrondissements et par quar-	
tiers en 1861 et en 1906	472
Mouvement de la population de Paris en 1907,	.,
1908 et 1909	478
Heure légale en France	483
Heure légale à l'étranger	485
Tables de mortalité.	
Note aun les Tables de montulité	1
Note sur les Tables de mortalité	491

Monnaies Pages. Monnaies françaises. Conventions monétaires. Notions sur la fabrication des monnaies... 504 Tableau des monnaies françaises; monnaies fabriquées en France depuis 1795...... 500 Monnaies des colonies et protectorats francais.... 514 Tableau des monnaies étrangères en circulation, poids, titres, valeurs..... 517 Note sur la fabrication de l'orfèvrerie et de la bijouterie, poinçons de garantie...... 547 Table de conversion des anciens titres des matières d'or et d'argent en millièmes décimaux...... 550 Poids et Mesures. Système métrique..... 552 Mesures légales de France 564 Système C.G.S..... 570 Conversion des anciennes mesures en nouvelles et réciproquement 576 Anciennes mesures usitées en France...... 577 Comparaison des mesures françaises et anglaises 580 Comparaison des mesures russes et françaises. 582 Mesures japonaises..... 584 Mesures de l'Empire chinois 585Lieues et milles divers. Mesures topographiques. Brasses des cartes marines..... 586 Note sur le Carat métrique..... 587 Tonnage des navires..... 580 Intérêt et Amortissement. Tables d'intérêt et d'amortissement...... 591

Note sur les Tables d'intérêt et d'amortisse-

622

Météorologie.
Température de différents lieux dans les cinq parties du monde
NOTICES.
Note sur la XVIº conférence de l'Association géodésique internationale, par M. II. Poincaré
L'éclipse de Soleil du 17 avril 1912, par M. G. Bigourdan B. 1
Notice nécrologique sur M. Bouquet de la Grye, par M. H. Poincaré C. 1
Discours prononcés par MM. Poincaré et Baillaud aux funérailles de M. P. Gautier. D. 1
Liste des Membres qui composent le Bureau des Longitudes. E. 17 Table des Matières E. 7 Table alphabétique E. 14
PLANCHE.
Speatmen d'étailes apeatme coloins

TABLE ALPHABÉTIQUE.

A	
Abréviations	Pages
Abyssinie (voir Ethiopie).	
Accélération de la pesanteur (unité d')	. 571
Afghanistan: positions géographiques	293
» relief du sol	319
» statistique	
Afrique : longueur des cours d'eau	
» positions géographiques	327
» relief du sol	317
» statistique	330
» superficie des lacs	
» température 624 et	630
Afrique équatoriale française : statistique	461
» méridionale anglaise : statistique.	
» occidentale » »	331
» » française : monnaies	
» » statistique	
» orientale anglaise : statistique	
» » inonnaies	
Agraires (mesures anciennes) 576 et	
» (mesures légales)	567
Alaska : positions géographiques	293
» relief du sol	323
» statistique	341
» température	630
Albanie: positions géographiques	293
» statistique	379
Albedo	118
Algérie : mouvement de la population	469
» population des villes (1872-1906)	470
» positions géographiques 464 et	466
» relief du sol	
» statistique	$\frac{317}{464}$
» température	630

	Pages.
Allemagne : heure légale	
» monnaies	
» positions géographiq	ues 293
» possessions	332, 333 et 340
	gale 486
» » monnaie	S 510
» relief du sol	351
» statistique	367
» température	626
» (voir Europe).	
Almicantarat	223
Altitude des villes principales d'Al	gérie 404
» » de Fr	ance. 3gret 432
» (voir relief du sol).	3
Amérique : superficie des lacs	320
» Nord : longueur des cou	
» » positions géogra	
» » relief du sol	323
» » température	630
» » statistique	
» Sud : longueur des cou	
» » positions géogra	phiques 293
» » relief du sol	
» » température	
» » statistique	
Amortissement (Tables d')	591
Anciennes mesures usitées en Fra	
» (conversion de	es)
Andorre: statistique	360
Anglaises (colonies): heure légale.	
» » monnaies	
» « (voir Grande-	
» (mesures)	
Angleterre : heure légale	
» monnaies	
» positions géographiq	
» relief du sol	355
» statistique	
» température	
» (voir Europe).	•
, , , ,	

Pages
Annam: monnaies 513
» positions géographiques 46
» statistique
Anneaux de Saturne (éléments) 196
Année abondante
» anomalistique 103
» hissevtile (cal. grégorien)
» » (cal. julien)
» civile 30
» défective 69
» embolismique 6!
» fixe 6:
» julienne 43
» pleine 68
» régulière 64
» séculaire 30
» sidérale 102
» tropique
» vague 69
Annuaire pour 1911
Annuité qui amortit un capital au bout d'un
certain nombre d'années
Anomalistique (année)
» (révolution)
Antilles : positions géographiques 293
» relief du sol
» • statistique 341
» température 625
Apex 103
Aphélie 100
Aplatissement terrestre 127
» solaire 82 et 100
Apsides (ligne des)
Arabie: positions géographiques 293
» relief du sol 321
» statistique 333 et 334
Are
Argentine (Rép.): heure légale
» monnaies

	Pages.
Argentine (Rép.): positions géographiques.	293
» relief du sol	325
» » statistique 348 e	t 443
» » température	. 631
Arménie: relief du sol	321
» statistique	334
Arpent (ancienne mesure)	579
Ascension droite	222
Asie: longueur des cours d'eau	327
» positions géographiques	
» relief du sol	
» statistique	
» superficie des lacs	
» température 624 e	
Asie russe : positions géographiques	
» » relief du sol	
» » statistique	
» » température	629
Aspects des planètes	82
Atmosphère (variation de la température	•
dans l')	162
Attraction terrestre	. 136
Aune: valeur en divers lieux	. 577
Aurore polaire (spectre de l')	
Australie : positions géographiques	
» relief du sol	. 322
» statistique	
» température 624 e	t 631
Australienne (Fédération): heure légale	
» » statistique	. 338
Autriche: heure légale	
» monnaies	. 523
» positions géographiques	. 293
» relief du sol	. 352
» statistique	. 370
» température	. 626
» (voir Europe).	
Azimut	. 223
do la Dalaina	

	l'ages.
Bade: positions géographiques	293
» statistique	443
Bahamas : heure légale	486
» positions géographiques	293
» statistique	342
» statistique	
phiques	293
» » relief du sol	354
» température	626
Barbades : heure légale	489
Barbades : heure légale	203
» statistique	342
Baromètre (réduction à zéro et au niveau	
de la mer)	157
Baromètres anglais et français (conversion)	161
Barométrique (pression) à Paris	633
Barométriques (calcul des hauteurs)	146
Bavière : positions géographiques	293
» statistique	443
Belgique : heure légale	487
» monnaies	524
» positions géographiques	293
» relief du sol	351
» statistique	367
» température	627
» (voir Europe).	,
Bermudes : heure légale	489
» statistique	342
Bijouterie (titres)	550
Bois (mesures anciennes des)	578
» (mesures des)	567
Boisseau (ancienne mesure)	578
Bolivie : heure légale	489
» monnaies	525
» positions géographiques	293
» relief du sol	325
» statistique	346
» température	625

		Pages.
Bosnie:	heure légale	. 487
>>	positions géographiques	
>>	relief du sol	352
. >>	statistique	. 372
>>	température	
Brasses	des Cartes marines (valeur en mètres).	. 586
Brésil:	monnaies	
>>	positions géographiques	
))	relief du sol	326
>)	statistique	
>>	température	625
British o	lollar	522
Bulgarie	: heure légale	487
»	monnaies	
>>	positions géographiques	293
>>	relief du sol	352
))	statistique	360
>>	température	626
))	(voir Europe).	
Bureau (des Longitudes (liste des Membres)	Е.1
	0 (
	C	
Calendri	er: articles principaux	3
))	chinois	
»	cophte	-
))	grégorien	,
»	israélite	
"	julien	72
»	musulman	72
»	républicain 66 et	72
	ers (concordance des)	72
	grande et petite)	573
	ge: monnaies	516
))	positions géographiques	467
))	statistique	162
	heure légale	486
))))	monnaies	250
))	positions géographiques	293
))	relief du sol	323
))	statistique	342
	Jenes Jenes Grand Control of the Con	-43

Pa	ges.
Canada: température	630
Canne (ancienne mesure)	577
Canton (monnaie de)	$\frac{577}{528}$
	293
Cap (Le): heure légale	$\frac{293}{486}$
» position géographique	400
» relief du sol	293 318
» statistique	331
	630
Capacité (mesures anciennes de)	576
» (mesures légales de)	568
Carat metrique	587
» (poids): valeur en différents lieux	588
» (titre) : conversion en millièmes	550
Caucase : positions géographiques	203
» relief du sol	355
» statistique 334 et	38_{2}
	486
» monnaies	321
» positions géographiques	293
» statistique	$\frac{299}{336}$
C.G.S. (système)	570
Chaleur (équivalent mécanique de la)	573
Cheval-henre	7-4
Cheval-vapeur	5-14 48-7 5-26
Chili: heure légale	487
» monnaies	526
» positions géographiques	293
	$3\tilde{2}6$
» statistique 346 et	443
	631
Chinois (empire): calendrier 68 et	73
» heure officielle	16-
" " " " " " " " " " " " " " " " " " "	$\frac{487}{585}$
	526
	293
	320
	335
	629
Chypre: monnaies	521

				l'ages.
Chypr	e: positio	n géogr	aphique	. 293
1)	statisti	que		. 336
Clean	dollars	. 	• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	528
Cochir	nchine : po	ositions	géographiques	. 467
	» st	atistiqu	c	. 462
Colom	bie: heur	e légale		.489
» .	· · mon	naies		. 528
>>	posit	ions gé	ographiques	. 293
39	relief	i du sol		
))	statis	stique	• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	
))				625
Coloni	es anglais		ire légale 486 et	
))	»	mo	nnaies	520
))	>>	pos	itions géographiques.	. 293
))	>>	sta	tistique 331, 336,	,
			338, 342 et	
))	françai	ses: he	ure légale	490
))	>>		nnaies	
))	>>	po	pulation des villes	
			principales	
))	33	po:	sitions géographiques	466
))	>>		tistique	46 r
			des principaux)	285
Comèt	es apparue	es en 19	09	203
))	périodio	ques (él	éments)	198
))			· • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	$\frac{277}{514}$
Comor			• • • • • • • • • • • • • • • • • • •	
>>				318
))				46 r
			en France	391
			3. 37 et	46
Concor	dance des		ers en 1911	$\frac{7^2}{57}$
1)	>>	julien et grégorien	57
)	» »	33	républicain et gré-	
			gorien	67
				60
_			ale	$\frac{487}{525}$
))			. 	
))				330
))	français :	heure	égale	490
))))	position	is géographiques	466

Đ

	Pages.
Dahomey: positions géographiques	466
» statistique	- 46r
Danemark : heure légale	487
» monnaies	530
» positions géographiques	293
» statistique	384
» température	627
» (voir Europe).	- 1
Dates (vérification des)	52
Déclinaison astronomique	222
» magnétique en France	391
Définition du mètre	129
Demi-grand axe de l'orbite des planètes	183
Démographie : Europe	438
» France	446
Densité de la Lune 116 et	188
» de la Terre	188
» des planètes	188
» du Soleil 103 et	188
Déplacement d'un navire	590
Déviation de la verticale en France	131
Diamètre de la Lune 115. 120 et	188
» du Soleil 103, 104 et	188
» des planètes	188
Dichotomie	116
Digression de la polaire	227
Dimensions de la Lune 115 et	188
» de la Terre 127 et	188
» des planètes	188
» du Soleil 103 et	188
Distance de la Lune à la Terre 115 et	120
» de la Terre au Soleil 103 et	104
» des étoiles à la Terre	237
» des planètes à la Terre	30
» zénithale	223
Diurne (moyen mouvement) des planètes	183
Dominicaine (Rép.): heure légale	489
» monnaies	530

	Pages
Dominicaine (Rép.): posit. géographiques	293
» statistique	3/.
Dominicales (lettres) 3, 37 et	46
Draconitique (révolution)	114
Durée de la rotation des planètes	188
» des révolutions sidérales des planètes.	183
» des crépuscules	106
» des saisons	98
» du jour à différentes latitudes	107
» » chaque mois	É
Dyne	572
	0 /2
E	
-	
Éclat des étoiles principales	228
Éclipses de Soleil et de Lune	76
» des satellites de Jupiter	79
Écliptique	96
Écosse : heure légale	480
» positions géographiques	293
» relief du sol	355
» statistique	364
» température	627
» (voir Europe).	02/
Electriques (unités)	575
Égypte : heure légale,	487
» monnaies	530
» positions géographiques	203
» relief du sol	318
» statistique	330
, » température	630
Éléments de l'orbite lunaire	115
» des comètes périodiques	198
» des satellites	191
» du système solaire	183
» magnétiques en France	391
Empire britannique (voir Gde Bretagne).	391
» chinois (voir Chinois).	
» ottoman (Ottoman).	
» russe (voir Russie).	
Encellines (release).	500

		Pages.
Énergie	(comparaison des unités d')	573
Entrée	du Soleil dans les signes du Zodiaque.	101
	3, 38 et	47
Épagom	nènes (jours)	62
	ur (Rèp.) : heure légale	489
)	» monnaies	531
))	» positions géographiques.	293
))	» relief du sol	325
))	.» statistique	346
.)	» température	625
Equation	on du temps	102
	xes	97
,))		0.0
Équival	lent mécanique de la chaleur	573 51
	verses	5 1
Erg		573
	ée: monnaies	-534
».	statistique	330
))	température	624
Espagn	e : heure légalc	487 531
»	monnaies	
39	positions géographiques	393
))	possessions	33°
))	relief du sol	353
))	statistique	373
))	température	627
))	(voir Europe).	
Etats	principaux : population, naissances,	
	mariages et décès en 1900	- 443
))	» superficie et population	
	vers 1911	291
Etats-U	nis : heure légale	487 533
))	monnaies	
))	. positions géographiques	29
))	possessions	340
))	relief du sol	333
>>	statistique343 et	443
))	température	63e
Ethiop		533
'n	positions géographiques	29
**	relief du sol	318

	1 ages
Ethiopie: statistique	330
Étoile polaire : digression, azimut	227
» passage au méridien	226
» position moyenne	228
Étoiles	221
» doubles	242
» doubles spectroscopiques	245
» filantes et points radiants	91
» mouvements propres	248
» occultations par la Lune	78 237
» parallaxes et distances à la Terre	237
» passage au méridien	223
» positions moyennes, grandeur, éclat.	228
» spectres 228 et	257
Europe : état et mouvement comparés de la	
» population	438
» excédent annuel des naissances sur	
» les décès	441
» longueur des cours d'eau	357
» population par age et par sexc	440
» population, naissances, mariages et	
» décès en 1900	443
» positions géographiques	293
» relief du sol	349
» statistique	360
» superficie des lacs	359
» température	626
Excentricité	184
» de l'orbite des planètes	
» » lunaire	115
F	
127 -2 / Alan) statistinus	584
Féroë (îles): statistique	
» température	627 6
Fètes	542
Finlande: monnaies	293
	295 360
» statistique » température	628
v temperature	020

		rages.
Fleuve	es (longueur comparée des grands)	288
Force	(unité de)	575
	(définition) 504 et	-568
	: altitude du sol 385, 391 et	432
))	balance des naissances et des décès	•
	en 1908 et 1909	455
>>	démographie	446
))	(déviation de la verticale en)	131
>>	éléments magnétiques	391
	(heure légale en)	483
>>	language des sours d'ann	$\frac{489}{389}$
))	longueur des cours d'eau	
>>	mesures anciennes 576 et	577 564
>>	» légales	
>>	monnaies	504
>>	mouv de la population depuis 1801	446
))	» » de 1897 à 1909.	-448
))	» » en 1908 et 1909	449
>>	population municipale des villes	
	principales	428
>>	population par age et par sexe	447
))	population totale des chefs-lieux de	,
	départements et arrondissements.	390
))	positions des observatoires	- 165
))	» géographiques	391
>>	possessions: monnaies	514
>>	» posit. géographiques	466
))	» statistique	461
))	relief du sol	385
))	statistique	390
))	superficie des lacs	389
))	superficie et population depuis 1801.	445
))		
	température	627
))	(voir Europe).	
	G	
	O .	
Gahon	: positions géographiques	466
»		461
	statistique(pays de): positions géographiques.	
»	» relief du sol	$\frac{293}{355}$
))	» statistique	362

	rages.
Gauss	
Géographie et statistique	279
Gibraltar : heuré légale	. 487
» position géographique	293
» statistique	. 360
Grain (ancienne mesure de poids) 576 e	t 578
Gramme force	572
» légal (définition)	. 568
Grand Océan : grandes profondeurs	. 287
" » température en divers lieux	
Grande-Bretagne : heure légale	
» mesures	
» monnaies	
» positions géographiques.	
» possessions en Afrique	. 331
» en Amérique	
342 e	
» en Asie	
» en Océanie	
» monnaies	
» posit. géogr.	
» relief du sol	
» statistique	
» température	
(voir Europe).	1
Grandes marées du globe comparées	. 181
Grandeur de la Lune	
» du Soleil	. 103
Gravité	. 136
Grèce : heure légale	
» monnaies	
» positions géographiques	
» relief du sol	354
» statistique	t 438
» température	
Grégorien (calendrier)	
Gros (ancienne mesure de poids) 576 el	
Guadeloupe: monnaies	
» positions géographiques	
» relief du sol	325

	Pages.
Guadeloupe: statistique	463
» température	
Guatemala: monnaies	
» positions géographiques	293
relief du sol	324
» statistique	
» température	625
Guinée : relief du sol	
» française : positions géographiques.	466
» » statistique	
Guyane britannique: statistique	
» française : positions geographiques.	_ 468
» statistique	
» néerlandaise : statistique	
Guyanes: relief du sol	326
·	
H	
	- 20
Haïti: monnaies	533
» positions géographiques	593
» relief du sol	
» statistique	
Hambourg : position géographique	
» statistique	
Hauteur astronomique	
Hauteurs des montagnes lunaires	
» comparées	285
» (observations barométriques)	
Haut-Sénégal et Niger : statistique	
Hawaï : heure légale	
» positions géographiques	
» relief du sol	
» statistique	340
Hectare : définition	
Hégire	
Hesse: positions géographiques	293
» statistique	443
Hollande (voir Pays-Bas)	- 0
Henry (unité pratique)	- 209
Herzegovine: statistique	-572
Hanna lágala à l'átuangan	583

	apes.
Heure légale en France	483
» moyenne (voir temps moyen).	
» vraie (voir temps vrai).	
Honduras : heure légale	488
» monnaies	534
» positions géogoaphiques	293
» relief du sol	324
» statistique	341
Honduras britannique; heure légale	489
» » monnaies	521
» » statistique	342
	486
Hong-Kong: heure légale	521
» monnaies	
» position géographique	$\frac{293}{336}$
» statistique	
Hongrie: heure légale	487
» monnaies	523
» positions géographiques	293
» relief du sol	352
» statistique	371
» température	626
» (voir Europe).	
Horse-Power (HP)	574
I	
Inclinaison de l'orbite solaire	97
» lunaire	115
» des planètes principales	-184
» magnétique en France	391
Inde française: monnaies	515
» positions géographiques	467
» statistique	462
Indes anglaises: heure légale	486
» » monnaies	521
» » positions géographiques	293
» » relief du sol	321
» » statistique	337
» » température	624
» néerlandaises : monnaies	539
» » posit, géographiques	293

			Pa
Indes né	erlandaise	s: relief du sol	
»	>>	statistique	
>>	>>	température.	
Indiction	romaine.		3 et
Indo-Ch	ine: heure	e légale	
))		raieš	
1)	positi	ions géographic	jues
))		du sol	
))	statis	tique	
Intensité	de la pesa	nteur en divers	lieux
)	
Irlande :	heure lég	gale	
))		géographiques	
))		sol	
»		ie	
»		ure	
»	(voir Eu		
Islande:		géographiques	
))		sol	
))		e	
		er)	
		le	
		éographiques	
	ossessions	: monnaies	
>>))	statistique	
		ol	
		. .	
		e	
	voir Euro		
Itinérair	es (mesur	es)	• • • • • • • • • •
		J	
		U	
Jamaïgu	e: position	ns géographique	es
»		que,	
Japon:		le	
		éographiques.	
		,cograpmquesi.	
101	T		48

	ages.
Japon: relief du sol	322
» statistique	443
» température	620
Jaugeage des navires	589
Joule	573
Jour civil	'5
» (durée à différentes latitudes)	107
» moyen	102
» sidéral 102 et	222
» solaire vrai	101
Julien (calendrier)	72
Julienne (période) 3 et	7 ² 50
Jupiter (éclipses des satellites et autres	
phénomènes du système de)	79
» éléments de l'orbite	183
» des satellites	192
» levers, couchers, passages, ascen-	192
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	33
tance a la Terre	• •
K	
Kilogramme force 570 et	572
» légal (définition)	568
» (valeur en livres)	576
Kilogrammètre	573
Kilowatt-heure	3-4
Kouang-Tcheou-Ouan : statistique	574 462
Rouang-Teneou-Ouan . statistique	103
L	
Labuan: monnaies	522
Lacs (superficie comparée des grands)	288
» (superficie des principaux): Afrique	329
» (superiore des principaux). Attique	329
» Asie	$\frac{329}{329}$
» Europe	-359
» » France	389
Lagos: monnaies	522
Lagos : monnates	160

			F	'ages.
Léonides	(étoiles f	ilantes)		94
Lettre do	minicale	(cal. grégor	ien) 3 et	37
))))	(cal.julien)	, ,	46
Levers et			7 et	121
>>			s	30
))		du Soleil		108
Libéria :	monnaies	·		535
>>	position	géographiqu	e	293
))				330
				113
Liechten:				536
>>			phique	293
))	stal	tistique		360
Lieues d	iverses		5 77 et	586
Lieux ha	bites : ha	uteurs comp	arées	286
			576 et	577
				101
				- 98
Litre lég	al (définit	ion)		568
Livre (a	acienne m	esure de poi	ids) 576 et	-577
Loch				586
Longueu			s cours d'eau.	288
>>	des prin	c. cours d'ea	u : Afrique	327
>>))))	Amérique.	328
>>	2)		Asie	327
e))		Europe	35
>>))	.,	France	386
>>	»	,)	Océanie	328
>>			le) 5 , 6 et	577
)))•	56
				118
Lunaire	(cycle) [cal. grégorie	en]	38
>>	» [cal. julien].		46
))			.	11.
))	(orbite)		113 et	113
))	(libration	, rotation).		113
Lunaison	a			11.
				113
» ap	ogées et p	érigées	82 et	113
			umière	116

	Pages
Lune : correction des levers et couchers	121
» demi-diamètre 115 et	120
» distance à la Terre 115 et	120
» éclipses	76 115
» éléments de l'orbite	115
» levers, couchers, passages au méri-	
dien, âge, ascension droite, décli-	
naison et parallaxe	7
» libration	113
» (occultations par la)	78
» pascale	110
» parallaxe moyenne	115
» phases	
» révolutions diverses	114
» rotation	188
» rousse	110
» saros (période lunaire)	114
» température	118
1.7 11	188
» valeurs diverses 115 et Luxembourg : heure légale	488
	536
» monnaies	293
» positions géographiques	351
» relief du sol	560
» statistique	300
» (voir Europe).	
М	
Macédoine : statistique	379
Madagascar : heure légale	490
» positions géographipues	-466
» relief du sol	318
» statistique,	46 t
» température	625
Magnétiques : (éléments) en France	391
» (unités)	575
Malte: position géographique	293
» statistique	360
Mandchourie: positions géographiques	293
» relief du sol	320
» statistique	333

l'as	zes.
	578
Marées	r6g
» (calcul de la hauteur des)	70
» (coefficients pour le calcul des)	172
	158
» du globe comparées (grandes)	ı Ś 1
» unité de hauteur des ports	180
	586
Maroc: monnaies	536
» positions géographiques	993
	317
» statistique	336
	183
	EQI
» levers, couchers, passages, ascension	. , , -
droite, déclinaison et distance à la	
Terre	32
Martinique: monnaies	514
» positions géographiques	468
	325
» statistique	463
	82
Masse de la Lune 116 et 1	155
	188
» des planètes	188
» d'un corps	56-
» du Soleil	188
» (mesures de)	567
Matières d'or, d'argent et de platine (poinçons	,
	547
Maurice (ile): heure légale	486
» monnaies	22
	293
» statistique	33 ı
	46 i
Mayotte: statistique	61
Mer (heure de la pleine) de Brest	72
» (variation de la température dans la)	r63
Mers (grandes profondeurs des)	287
Manager at 14 minutes de l'ambite	. v.)

1450	3.
Mercure : levers, couchers, passages, as-	
cension droite, déclinaison et	
	30
	89
	22
Mesures agraires anciennes 5	79
» » légales 56	67
» anciennes de Paris 5	77
» s françaises (conversion) o	70
» » usitées en France 5	77 80
» anglaises 58	Šo.
» chinoises	85
<i>"</i>	84
	32
" I 4350511111111111111111111111111111111111	86
" Termerali estituti	
	64
	86
	23
Mètre (définition du) 129 et 50	67
	76
	76
» cube (»	$\frac{76}{76}$
" cube (" " cube j 5	82
» légal	67 87
	7
	90
	36
» positions géographiques 2	93
» relief du sol	24
» statistique 345 et 4	43
» température	25
	69
	69 69
	09 02
ind in joint in the same of th	
	02
and goograf inflations and a second	86
	86
	37
» position géographique 2	93
	60
	03
	. /

	Pages.
Monnaies divisionnaires d'arg. (union latine).	508
» étrangères	
» françaises	
Monétaires (conventiou)	
Montagnes : hauteurs comparées	285
» lunaires : hauteurs	117
Monténégro : heure légale	
» monnaies	537
» positions géographiques	
» relief du sol	-354
» statistique	360
Monuments : hauteurs comparées	286
Mortalité (Tables de)	491
Mortalité (Tables de)	469
» » Europe	438
» » France	446
» Paris	471
» Tunisie	469
Mouvements diurnes des planètes principales	183
» propres des étoiles	248
Moyen Congo: statistique	461
Musulman (calendrier)	72
N	
Navires (tonnage des)	-580
Nébuleuses (spectre des)	276
Népal: monnaies	-53°_{7}
» positions géographiques	293
» statistique	333
Neptune : éléments de l'orbite	183
» du satellite	197
» levers, couchers, passages, ascen-	
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	35
Nicaragua: heure légale	190
» monnaies	537
» positions géographiques	293
» relief du sol	324
» statistique	341
Nigeria: monnaies	522

	rages.
Nigeria: statistique	33 ı
Nœud ascendant et descendant	-97
» marin (valeur en mètres)	586
Nœuds de l'orbite lunaire	113
Nombre d'or	46
Norvège : heure légale	488
» monnaies	538
» positions géographiques	293
» relief du sol	356
» statistique	384
» température	629
» (voir Europe).	
Notices : Sur la AVI conférence de l'Asso-	
ciation géodésique internatio-	
nale, par M. H. Poincaré	A.1
» L'éclipse de Soleil du 17 avril 1912,	
par M. G. Bigourdan	В.т
» Notice nécrologique sur M. Bou-	
quet de la Grye, par M. H. Poin-	
caré	C. 1
» Discours prononces par MM. Poin-	
caré et Baillaud aux funérailles	
de M. P. Gautier	D.1
Nutation	100
O	
Obliquité de l'écliptique	96
Observatoires français (positions des)	165
Occultations d'étoiles par la Lune	78
» des satellites de Jupiter	79
Océanie : longueur des cours d'eau	328
» positions géographiques	293
» relief du sol	322
» statistique	338
» température 624 et	631
Océans (grandes profondeurs des)	287
» (superficie probable des)	289
Omān: monnaies	438
» statistique	333
Once (ancienne mesure de poids) 576 et	578

	Pages.
Or : poinçons de garantie, titres	547
Orange River: heure légale	-486
» positions géographiques	203
» statistique	33 ı
Orbite lunaire 113 et	115
» planétaire	183
» terrestre	183
Orfèvrerie: titres 547 et	550
Ottoman (Empire): positions géographiques.	293
» relief du sol. 318, 321 et	354
» statistique. 330, 334 et	360
» (voir Turquie).	
Oubanghi-Chari: statistique	461
Ouganda: monnaies	522
» statistique	33ı
Р .	
Danama , hauna Licala	488
Panama: heure légale	538
» position géographique	293
» statistique	341
Paques39 et	- 47
Paraguay: monnaies	539
» positions géographiques	293
» statistique	346 115
Parallaxe équatoriale	115
" " " " " " " " " " " " " " " " " " " "	103
» solaire	237
Parallaxes stellaires	207
» mouvt de la population en 1907, os et og	577
» » depuis 1750	178
1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	$\frac{471}{637}$
» pluie tombée (1851-1910)	6 3 3
» statistique	
» températ. mov. mensuelle (1851-1910)	$\frac{472}{634}$
» temperat. moy. mensuene (1891-1910) » » normale	632
Parties du monde : statistique 289 et	
Pascale (lune)	290
» (Table)	49
" (Table)	49

rag	es.
Passage de la Lune au méridien	7
	21
	23
» des planètes »	30
» du Soleil »	.6
Pays-Bas: heure légale 4	90
	30
» positions géographiques 2	9
» possessions 339 et 3	46
	51
» statistique 3	66
	27
» (voir Europe).	- 1
	43
	77
	13
	00
	00
	50
	88
	$\frac{3}{3}$
	93
	95 25
	$\frac{20}{46}$
	$\frac{40}{25}$
	20 40
	93
	93 21
	$\frac{21}{33}$
	აა 29
	$\frac{29}{36}$
	30 16
	88
	36
	39
Phases de la Lune	7 75
Phénomènes astronomiques en 1911	79
» du système de Jupiter	79 88
	ටර 9 -
	$\frac{32}{3}$

	Pages.
Philippines: statistique	340
Philippines: statistique	5 77
Planètes: aspects	82
» levers, couchers, passage au mé-	
ridien, ascension droite, décli-	
naison et distance à la Terre	30
» principales : éléments	183
» (satellites des) : éléments	191
Platine : droit de garantie, titres	547
Pleine mer (calcul de l'heure de la)	170
Pluie tombée à Paris (1851-1910)	637
» valeur moyenne normale à Paris	633
Poids de Paris (anciens)	578
» d'un corps	567
» et mesures	551
» (mesures légales de)	567
Poinçons de garantie des matières d'or,	0.,,
d'argent et de platine	547
Point vernal	98
Points équinoxiaux	
» radiants des étoiles filantes	97
Polaire: azimut et digression	
	$\frac{227}{226}$
» passage au méridien	228
» position moyenne	356
Polaires du Nord (Terres) : relief du sol	
» v température» du Sud v relief du sol	625
» du Sud » relief du sol	353
Pologne: positions géographiques	293 355
» relief du sol	
» statistique	382
Poncelet	574
Population des parties du monde 289 et	290
» des principanx états 291 et	443
» des villes principales. 292, 293 et	428
» (voir Statistique).	
Ports : unités de hauteur	180
Portugal: heure légale	490
» monnaies	540
» positions géographiques	293
» possessions 332. 333 et	338
» : monnaies	541

	Pages
Portugal: relief du sol	. 353
» statistique	373
» température	62
) (voir Europe).	
Positions des observatoires français	165
» des points radiants	91
» géographiques : Afrique	293
» » Algérie	464
» Amérique	404
» Asie	293
» Asie	293
» Europe	466
13010 pc	
1101100	
	293
» moyennes des étoiles principales	228
Possessions allemandes 332, 333 et	. 340
» américaines 340 et	. 34r
» britanniques. 331, 336, 338, 342 et	
» espagnoles	332
» françaises	461
» italiennes	330
» néerlandaises 339 et	346
» portugaises 332, 333 et	338
Pouce (ancienne mesure) 576 et	577
Précession des équinoxes	99
Pression barométrique à Paris	633
» (unité de)	572
Profondeurs des mers (grandes)	287 293
Prusse: positions géographiques	203
» statistique	368
» température	626
» (voir Europe).	
Puerto-Rico: positions géographiques	203
» statistique	341
Puissance mécanique unité de)	574
	., 14
Q	
Quadrant (unité pratique)	569
Quintal métrique	567

R

	Pages.
Radiants (points)	91
Radiants (points)	
de la mer	157
Réfraction atmosphérique	166
Réguliers solaires	60
Relief du sol : Afrique	317
» Algérie 317 et	46°_{1}
» Amérique	323
» Asie	319
» Europe	349
» Europe 385, 391 et	432
» Océanie	332
Républicain (calendrier) 66 et	72
Réunion: monnaies	514
» positions géographiques	466
» relief du sol	318
» statistique	
» température	
Révolutions lunaires	
» sidérales des planètes	
Rotation des planètes (durée de la)	
» lunaire 113 et	
» solaire 100 et	
Roumanie: heure légale	
» monnaies	
» positions géographiques	
» relief du sol	354
» statistique	
» température	626
» (voir (Europe)	0.2
Roumélie: statistique	
Russe (calendrier)	
Russie: heure légale	
» mesures	
» monnaies	
» positions géographiques	
» relief du sol	
» statistique	38o

	Pages.
Russie: température	628
» (voir Europe)	
Russie d'Asie : positions géographiques.	293
» » relief du sol 320	
» » statistique	
» » température	620
s	
-	
Sahara: relief du sol	
» statistique	461
Saint-Laurent (étoiles filantes)	94
Saint-Marin (San Marino): monnaies	
» statistique.	
» statistique. Saisons.	98
» (commencement des)	
	99
Salvador : heure légale	
» monnaies	342
» positions géographiques	93
» statistique	341
San Domingo (voir Dominicaine).	
Sandwich (voir Hawai).	
Sapèque	527
Saros (période lunaire)	112
Satellites (éléments écliptiques des)	
» de Jupiter (phénomènes)	
Saturne: anneaux (éléments)	
» éléments de l'orbite	
» » des satellites	
» levers, couchers, passages, asc	
sion droite, déclinaison et	
tance à la Terre	34
Saxe : positions géographiques	295 44
» statistique	444
Sénégal : heure légale	490
» positions géographiques	
» relief du sol	
» statistique	
» température	62/
Serbie : heure légale	485
» monnaies	343

	'ages.
Serbie: positions géographiques	293
» relief du sol	354
» statistique	360
» (voir Europe)	
Setier (ancienne mesure) 576 et	577
Siam : heure légale	490
» monnaies	-543
» positions géographiques	293
	333
	203
Sibérie : positions géographiques	
» relief du sol	320
» statistique	_334
» température	c_{29}
Sidéral (jour, temps) 102 et	323
» (temps) à 12h temps civil	225
Sidérale (année)	103
» (révolution) 114 et	183
Siècle	45
Signes du Zodiaque 2 et	101
» (entrée du Soleil dans les)	101
Singapore (voir Straits Settlements).	
Sol (variation de la température dans le)	163
Solaire (cycle) 3, 37 et	46
» (jour)	103
» (principaux éléments du système)	183
» (rotation)	100
» (système)	95
» (translation du système)	105
Solaires (réguliers)	60
Soleil	96
» : correction des levers et couchers	108
1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	104
» éclipses	76
» entrée dans les signes du Zodiaque.	101
» levers, couchers, ascension droite,	
déclinaison, temps moyen civil à	
midi vrai	6
» parallaxe	103
» passage au méridien (temps moyen	_
civil à midi vrai)	6
» valeurs diverses 103 et	188

Pa	ages
Solstices	98
Somalie italienne: monnaies	535
Somalis (Côte des): monnaies	516
» positions géographiques.	466
» statistique	461
Somme produite à intérêts composés par une	401
somme producte a interess composes par une	
annuité de 1fr payée à la fin de chaque	0-1
année	604
Soudan: relief du sol	317 622
» température	
» égyptien : statistique	3 3 0
Spectre de l'aurore polaire	278
» de l'hélium stellaire	262
» des comètes	277
» des étoiles	25
» des nébuleuses	276
Straits Settlements: heure légale	480
» monnaies	522
» posit. géographiques	203
» statistique	336
» température	624
Statistique	330
» Afrique	
» Algérie	469
» Amérique du nord	341
» » du sud	346
» Asie	333
» Europe 360 et	438
» France 390 et	445
» Océanie	338
» Paris	471
» pays divers	443
» possessions françaises	461
Stère (définition)	567
Suède : heure légale	488
» monnaies	543
» positions géographiques	293
» relief du sol	356
» statistique	383
» température	629
» (voir Europe).	-9
" (on Europe).	

	Pages.
Suisse: heure légale	488
» monnaies	-544
» positions géographiques	203
» relief du sol	349
» statistique	-36g
» température	620
» (voir Europe).	9.35
Superficie de la Terre 280 et	290
» des grands lacs	288
» des océans	289
», des principaux États	291
» des principaux lacs	-3291
	-329
(
» (France)	389
» · (voir Statistique).	- 1
Système C.G.S	570
» métrique	552
» (extension à l'étranger)	552
» solaire	95
» (principaux éléments du)	183
» » (translation du)	105
Synodique (révolution)	114
Syzygies	-169
. Т	
•	/ 0
Table des épactes	43
» donnant le demi-diamètre de la Lune	
et sa distance à la Terre	120
» donnant le nombre d'or	42
"» du cycle solaire et des lettres domi-	
cales (cal. julien)	48
» pascale grégorienne	44
» » julienne	. 49
Tables de mortalité	491
» de réfraction	166
» d'intérêt et d'amortissement	591
» pour calculer les hauteurs par les	
observations barométriques	153
» pour trouver les levers et couchers	
de la Lune	121
,	

The state of the s	Pages.
Tables pour trouver les levers et couchers	
du Soleil	108
» pour trouver l'heure de la pleine mer	
et l'amplitude des marées	172
Tableau des lettres dominicales (cal. grégo-	1/2
	,
rien)	41
» des mésures légales	567
» du cycle solaire (cal. grégorien)	40
Taël	527
Température de différents lieux du globe	624
» de la Lune	118
» moyenne mensuelle à Paris	634
1 1 5	632
	162
» (variation de la)	
Temps moyen à midi vrai 5, 6 et	102
» » civil	5
» sidéral 102 et	222
» » à 12h, temps moyen civil	225
Tenth meter	569
Terminateur	116
Terre	127
	183
» aplatissement, dimensions	127
» attraction, gravité, pesanteur	136
» (densité de la) 140 et	188
» (superficie de la) 289 et	290
Terre-Neuve : heure légale	489
» monnaies	523
» positions géographiques	293
» statistique	342
Terres polaires du nord : relief du sol	356
» » superficie	360
» » température	625
» du sud : relief du sol	323
Thaler de Marie-Thérèse	524
Thasos: statistique	360
Titres des matières d'or, d'argent et de pla-	
tine	547
» (conversion des carats)	550
	577
Toise (ancienne mesure) 576 et	130

	rages.
Tonkin: monnaies	514
» statistique	562
Tonnage des navires	589
Tonne	567
Tonneau d'affrètement	590
de jauge	589
Topographiques (mesures)	$58\ddot{6}$
Translation du système solaire	105
Transvaal: heure légale	486
» relief du sol	318
» positions géographiques	293
» statistique	331
» température	63a
Travail (unité de)	573
Tripolitaine: monnaies	544
» statistique	3 3o
» température	63a
Tropique (année) 36, 102 et	183
» (révolution)	114
Tunisie: heure légale	490
» monnaies	516
» positions géographiques	466
relief du sol	317
» statistique 461 et	460
» température	63°
Turkestan: relief du sol	322
Turquie : heure légale	488
» monnaies	543
» positions géographiques	293
» relief du sol	354
» statistique	379
» température	626
Turquie d'Asie : positions géographiques	293
» » relief du sol	321
» statistique	334
·	•
TI TI	
· ·	
Uranus : éléments de l'orbite	183

	Pages.
Uranus: levers, couchers, passages, ascen-	
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	35
Union latine (conventions monétaires)	506
Unité C. G. S. d'accélération	571
» de force	572
» » de pression	572
» » de puissance mécanique	574
» » de travail	5-3
» de vitesse	571
Unités absolues (système C.G.S)	570
» d'énergie	573
» électriques	575
» magnétiques	575
Uruguay : heure légale	400
» monnaies	545
» positions géographiques	293
» relief du sol	325
» statistique 346 et	444
» température	63 1
v V	
Valeur actuelle de la somme produite par	
des placements annuels égaux	610
» actuelle de 1 ^{fr} payable à la fin de	010
n années	598
» à la fin de <i>n</i> années, de 1 ^{fr} placé à	390
intérêt composé	500
Valeurs moyennes normales de la tempera-	592
ture, de la pression barométrique et de la	
	633
pluie à Paris	139
	162
» de la température Vénézuéla : heure légale	490
	546
» monnaies	293
» positions géographiques	$\frac{295}{325}$
» relief du sol	$\frac{323}{346}$
» statistique	625

13.01	
	Pages.
Vénus : éléments de l'orbite	
» levers, couchers, passages, ascen-	
sion droite, déclinaison et dis-	
tance à la Terre	. 31
Verge (ancienne mesure)	577
Vérification des dates	$\frac{577}{52}$
Vernal (point)	
Vertical d'un astre	
Verticale (déviation de la)	
Villes principales: population 292 et	
» positions géographiques.	. 293
» d'Algérie : population 46' et	t 470
1 73	t 428
» de France : population	571
Volume de la Lune 116 et	
" de la refreción de la contraction de la contra	
» des planètes	
» du Soleil 103 e	199
W	
Watt	. 574
Wurtemberg: positions géographiques	
» statistique	444
Z	
Zanzibar: monnaies	. 523
» positions géographiques	
» statistique	
» température	
Zénith	
Zénithale (distance)	
Zodiaque: signes, définition 2 e	. 220 t 101
	. 101
 (entrée du Soleil dans les signés du) 	

⁴⁴⁹⁸⁸ Paris. — Imprimerie GAUTHIER-VILLARS, Qual des Grands-Augustins, 55.



